Н. И. КАРЯ КИН К. Н. БЫСТРОВ П. С. КИРЕЕВ

KPATKINI CIPABOYHIK IO ON3IKE

ПЕРИОЛИЧЕСКАЯ СИСТЕМА ГРУППЫ

ПЕРИОДЫ	PRAN	I		***	IV V	
			II	III	IV	V
1	I	Н 80Д0Р0Д 1,0080 1				-
2	II	Li 3 литий 1 6940 2	Ве 4 БЕРИЛЛИЙ 2 9.013	5 B	6 C 4 УГЛЕРОД 2 12,001	7 N 5 A30T 2 14.000
3	III	Na 11 НАТРИЙ 8 22,991 2	Mg 12 2 Магний 8 24.32 2	3 А1 8 АЛЮМИНИЙ 2 26.98	4 14 Si 8 кремний 2 28.09	5 8 ф0СФОР 2 30.97
4	IV	K 19 1 8 8 8 39,100 2	Са 20 2 КАЛЬЦИЙ 8 40,08 2	Sc 21 2 9 Скандий 8 44,96 2	Ti 22 2 THTAH 8 47,90 2	V 23 ВАНАДИЙ 50,95
	V	1 29 Си 8 медь 2 63,54	² 30 Zn 8 цинк 2 65,38	3 31 Ga 8 ГАЛЛИЙ 2 69,72	4 32 Ge 8 ГЕРМАНИЙ 2 72,60	5 18 8 Мышьяк 74,9
5	VI	Rb 37 8 8 8 9 9 9 5 4 8 8 5 4 8 2	Sr 38 8 8 18 СТРОНЦИЙ 8 87,63 2	Y 39 2 9 9 ИТТРИЙ 8 88,92 2	Zr 40 2 10 10 18 18 91,22 2	Nb 41 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1
	VII	18 47 Ag 18 CEPESPO 107,880	2 18 18 18 18 18 18 18 18 112,41	3 49 In 18 индий 2 114,82	4 50 Sn 18 0лово 2 118,70	5 51 Sb 18 сурьма 2 121,70
6	VIII	55 1 Сs 18 ЦЕЗИЙ 8 132,91 2	Ба 18 Барий 8 137,36 2	57 2 9 La * 18 лантан 8 138,92 2	72 2 Н	73 Ta TAHTAN 180,95
	IX	1 79 18 32 Аи 18 30ЛОТО 2 197,0	2 80 18 32 Hg 18 PTYTb 2 200.61	3 81 18 32 Т1 18 ТАЛЛИЙ 2 204.39	4 82 18 Рb 18 Свинец 2 207.21	5 83 32 Ві 18 висмут 2 209.0
7	Х	Повород 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	88 2 Ra 32 РАДИЙ 8 226,05 2	89 2 9 Ас ** 32 АКТИНИЙ 18 [227] 2	(Th)	(Pa)
58	01	eo : ol	20 0	9 00	* 1	TAHTAH
Се цери 40,13	8 20 18 8 18 10 18	59 2 Р 21 РАЗЕОДИМ 18 10,92 2 144.	d 222 Одим 8 18 18 19 19 18 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19	23 Sm CAMAPP 2150,35	8 24 IЙ 8 2 152,0	8 25 Gd 2 18 8 ГАДОЛИНИЙ 2 157,26
					**	AKTU
90 Th TOPW 232,05	10 18 32 18 18 18 18	91 2 9 20 20 32 POTAKTHHHĤÎ 8 231] 2 238,	92 2 Np	3 2 94 8 23 Ри ний 8 плутоні	2 8 24 32 А т 18 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 9 8 9	2 8 25 32 18 8 18 8 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18

элементов д.и. менделеева

элемент				ЭЛЕН- ТРОННЫ
VI	VII	VIII	0	Слон
	(H)		Не ² 4,003 гелий	К
8 О кислород	9 F 7 ФТОР 2 19,00		Ne 10 20,183 8	L
16 S CEPA 32,066	7 17 C1 8 XAOP 2 35,457		Ar 18 APFOH 8 39,944 2	M L K
Cr 24 1 XPOM 8 52.01 2	В ДЗНАТЧАМ	Fe 26 2 14 Co 27 2 Ni 28 16 КОБАЛЬТ 8 НИКЕЛЬ 8 55,85 2 58,94 2 58,94 2 58,71 2		N M L K
6 34 Se 8 СЕЛЕН 2 78,96	7 35 Br	00,00 4100,84 4100,11 2	Кг 36 8 КРИПТОН 8 83.80 2	NMLK
Мо 13 МОЛИБДЕН 8 95.95	Тс 148 1 ТЕХНЕЦИЙ 18 [99]	Ru 15 Rh 45 18 Pd 46 18 10 10 11 11 11 11 11 11 11 11 11 11 11		ON M L
⁶ 8 8 7 8 8 1 8 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	7 58 18 18 иод 2 126,91		Xe 54 8 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 1	0
74 2 W 32 ВОЛЬФРАМ 8 83,86 2	Re 32 18 РЕНИЙ 8	18 18 18	1 1	POXMLK
6 84 12 Ро 18 полоний 2 [210]	7 85 18 32 Аt 18 астатий -2 [210]		86 8 Rn 32 РАДОН 8	PON
(U)				OPOZM
ИДЫ 58-7	1			K
65 2 ТЬ 27 ТЕРБИЙ 8 158,93 2 16	0y 28 H	ЛЬМИЙ 8 ЗРБИЙ 8 ТУЛИЙ 8 ИТТЕРБИЙ	71 2 8 9 32 Lu 32 18 ЛЮТЕЦИЙ 8 2 174,99 2	
ниды				
	98 2 8 28 32 ES Алнфорний 8 251] 2 [254	ИТЕЙНИЙ 18 ФЕРМИЙ 18 МЕНДЕЛЕЕВНЙ 18 НОБЕЛИЙ	В квадратмых скобках ука- заны массо- вые числа наи более устойчи вых изотолов	OPOXX LX

КРАТКИЙ СПРАВОЧНИК ПО ФИЗИКЕ

ИЗДАНИЕ ВТОРОЕ

Допущено
Министерством высшего и среднего
специального образования СССР
в качестве учебного пособия для студентов
высших технических учебных заведений

ИЗДАТЕЛЬСТВО «ВЫСШАЯ ШКОЛА»
Москва—1964

ПРЕДИСЛОВИЕ

«Краткий справочник по физике» ставит своей целью дать практическим работникам, соприкасающимся с вопросами физики, студентам высших технических учебных заведений, преподавателям вузов, техникумов и средних школ краткое пособие, охватывающее все основные разделы современной физики.

В основном справочник соответствует действующей программе по физике для втузов. Необходимость подобного издания диктуется все возрастающей ролью физики в жизни страны. В то же время отсутствует достаточно краткое и полное пособие, которое могло бы оказать помощь лицам, ранее изу-

чавшим физику, в их повседневной работе.

Настоящий справочник ни в коей мере не может заменить систематический курс физики, да авторы и не ставили этой задачи. В нем обращено особое внимание на определения физических понятий и величин, излагаются идеи основных физических экспериментов, явления и факты, приводятся наиболее важные соотношения между величинами без подробных математических выклалок.

В справочнике отсутствуют подробные таблицы значений физических величин, которые можно найти в таких изданиях, как, например, «Справочни**к** физика-экспериментатора» Кэя и Лэби, «Физико-технический справочник»

под редакцией К. П. Яковлева и т. п.

При отборе материала, вносимого в «Справочник», авторы ставили задачу более подробно изложить вопросы физики, ставшие актуальными в последние годы. Поэтому в нем отдельные вопросы элементарного курса физики изложены сжато, а в некоторых случаях и вообще опущены, в то время как вопросы атомной и ядерной физики, зонной теории кристаллов и полупроводников и некоторые другие изложены более подробно. Для понимания многих разделов современной физики необходимо знание основ квантовой механики, поэтому авторы отводят им значительное место.

Издание настоящего «Справочника» является одним из первых опытов подобного рода. Прекрасная книга «Основные формулы физики» под редакцией Д. Мензела предназначена для сравнительно узкого круга специалистов в данной области, а широко распространенное издание «Основные законы физики» А. Хенделя охватывает лишь программу элементарного курса физики.

После выхода в свет первого издания «Справочника» авторы получили целый ряд писем, в которых изложены замечания и пожелания, направленные на улучшение книги. Эти замечания были по возможности учтены при подготовке второго издания.

Во втором издании справочника устранены опечатки, имевшиеся в первом издании, всюду, где это представлялось возможным, изложение проведено с использованием Международной системы единиц, таблицы для удобства пользования собраны воедино, добавлены отдельные вопросы, ставшие актуальными за последнее время. Все физические величины даны как в системе Гаусса, так и в системе СИ.

Раздел первый «Справочника» написан Н. И. Карякиным, разделы II—IV—К. Н. Быстровым, разделы V—IX—П. С. Киреевым, раздел X—К. Н. Быстровым и П. С. Киреевым. Авторы приносят благодарность всем читателям, приславшим свои от-

зывы.

Н. Карякин, К. Быстров, П. Киреев.

ОСНОВНЫЕ ПОНЯТИЯ МЕХАНИКИ

§ 1. Система отсчета

Механика — наука о движениях и силах. Она имеет дело с простейшей формой движения — механическим движением, которое состоит в изменении взаимного положения тел или частей тела друг относительно друга с течением времени.

Движение материальных тел происходит в пространстве и во времени. Пространство и время неотделимы от движущейся материи, они явля-

ются объективно реальными формами ее бытия.

«В мире нет ничего, кроме движущейся материи, и движущаяся материя не может двигаться иначе, как в пространстве и во времени» (В. И. Ленин. Соч., т. 14, издание четвертое, стр. 162).

Прямоугольная система координат. Положение тела может быть определено только по отношению к каким-либо другим телам. Поэтому при изучении движения материальных тел их положение в пространстве относят к какому-либо определенному телу, например к Земле, Солнцу или к другим предметам, неизменно связанным с ними. Тело, относительно которого рассматривается изучаемое движение, называют телом отсчета. Обычно с таким телом неизменно связывают какую-либо систему координат. например прямоугольную, которую такназывают системой отсчета или системой ориентировки.

В выбранной системе координат положение каждой точки движущегося тела определяется тремя координатами.

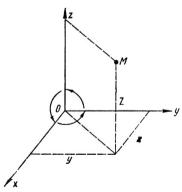


Рис. 1

На рис. 1. изображена правая прямоугольная система координат — это означает, что если положительное направление оси x переходит кратчайшим путем, т. е. вращением на угол в 90° , в положительное направление оси y, то положительное направление оси z должно быть обращено в ту сторону, откуда вращение кажется положительным, т. е. противоположным движению часовой стрелки.

Вращение от оси x к оси y с одновременным поступательным движением в направлении оси z определяет правый винт.

§ 2. Материальная точка

Под материальной точкой понимают в механике такое тело, размерами и формой которого можно пренебречь в данной задаче.

Одно и то же реальное тело, в зависимости от постановки задачи, может рассматриваться либо как материальная точка, либо как тело конечных размеров.

размеров. Например, рассматривая задачу о полете артиллерийского снаряда, в

РЭНЕ ДЕКАРТ (1596—1650) — французский физик, математик, философ. Вывел закон преломления светового луча, сформулировал закон сохранения количества движения, в своей теории вихрей предвосхитил теорию близкодействия (поля). Впервые ввел метод координат (декартовых)

первом приближении можно пренебречь его формой и размерами и рассматривать снаряд как материальную точку.

Земной шар в его движении около Солнца можно рассматривать как материальную точку потому, что размеры орбиты земного шара весьма велики по сравнению с его диаметром.

§ 3. Векторы

Элементы вектора, единичный вектор. В механике широко применяются метолы векторного исчисления.

Основным преимуществом этих методов перед координатным является то обстоятельство, что векторные формулы не изменяются при переходе от одной системы к другой.

Векторной величиной, или просто вектором, называется величина, вполне определяющаяся своим численным значением и направлением в пространстве*.

Такие физические величины, как скорость, ускорение и сила, могут дать представление о векторах.

Аналитически вектор вполне определяется тремя своими проекциями на оси координат. Если дан вектор г, то известны его модуль г и направление, которое определяется направляющими косинусами. Проекции вектора г (координаты вектора) на оси координат следующие:

$$r_x = r \cos(\hat{r}x),$$

 $r_y = r \cos(\hat{r}y),$
 $r_z = r \cos(rz).$

Возведя в квадрат эти равенства и сложив их, получим:

$$r_x^2 + r_y^2 + r_z^2 = r^2$$
.

Отсюда определяем модуль вектора г:

$$r = \sqrt{r_x^2 + r_y^2 + r_z^2}$$
.

^{*} Векторные величины в тексте обозначены полужирными буквами, на рисунках — буквами со стрелками.

Направляющие косинусы через проекции вектора выражаются соотношениями:

$$\cos(\widehat{rx}) = \frac{r_x}{r} = \frac{r_x}{\sqrt{r_x^2 + r_y^2 + r_z^2}},$$

$$\cos(\widehat{ry}) = \frac{r_y}{r} = \frac{r_y}{\sqrt{r_x^2 + r_y^2 + r_z^2}},$$

$$\cos(\widehat{rz}) = \frac{r_z}{r} = \frac{r_z}{\sqrt{r_x^2 + r_y^2 + r_z^2}}.$$

Вектор, по направлению своему совпадающий с направлением данного вектора и имеющий численное значен**ие** (модуль), равное единице, называется единичным вектором данного вектора.

Единичный вектор, принадлежащий данному вектору (рис. 2), принято иногда обозначать той же буквой, что и данный вектор, но с показателем 0:

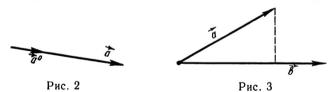
$$\mathbf{a} = a\mathbf{a}^0$$
.

Единичные векторы по направлению координатных осей принято обозначать через **i**, **j**, **k**; тогда составляющие векторы по осям координат можно записать так:

$$\mathbf{a}_x = a \cos(\widehat{\mathbf{a}x})\mathbf{i},$$

 $\mathbf{a}_y = a \cos(\widehat{\mathbf{a}y})\mathbf{j},$
 $\mathbf{a}_z = a \cos(\widehat{\mathbf{a}z})\mathbf{k}.$

Скалярное произведение. Скалярное, или внутреннее, произведение двух векторов **a** и **b** есть скалярная величина, равная произведению



их модулей a и b на косинус угла (ab) между ними. Операция скалярного умножения обозначается обычно так: $a \cdot b$. Следовательно,

$$\mathbf{a} \cdot \mathbf{b} = ab \cos{(\widehat{ab})}$$

т. е. скалярное произведение двух векторов есть произведение длины одного из них и проекции другого на направление первого (рис. 3).

Скалярное произведение векторов обладает свойствами, аналогичными свойствам произведения двух скаляров, а именно: имеет место коммутативный закон:

$$a \cdot b = b \cdot a$$
.

ассоциативный закон (по отношению к умножению на скаляр):

$$(n\mathbf{a}) \cdot \mathbf{b} = n \ (\mathbf{a} \ b) = n\mathbf{a} \cdot \mathbf{b}$$

и выполняется свойство дистрибутивности (т. е. распределительности) относительно суммы векторов:

$$(a+b)\cdot c = a\cdot c + b\cdot c.$$

Если два вектора а и b, модули которых отличны от нуля, перпендикулярны, то

$$\mathbf{a} \cdot \mathbf{b} = 0$$
.

Если векторы а и в имеют одинаковое направление, то

$$\mathbf{a} \cdot \mathbf{b} = ab$$
.

Скалярное произведение двух одинаковых векторов равно квадрату модуля одного из них:

$$\mathbf{a} \cdot \mathbf{a} = a^2$$
.

Следовательно,

Рис. 4

$$a = |a| = \sqrt{\overline{a \cdot a}}$$
.

Для скалярных произведений каждых двух из единичных векторов i, i, k имеют место равенства:

$$\mathbf{i} \cdot \mathbf{i} = \mathbf{j} \cdot \mathbf{j} = \mathbf{k} \cdot \mathbf{k} = 1,$$

 $\mathbf{i} \cdot \mathbf{k} = \mathbf{k} \cdot \mathbf{i} = \mathbf{i} \cdot \mathbf{j} = 0.$

Согласно дистрибутивному и ассоциативному законам скалярное произведение двух векторов: $\mathbf{a}=a_x\mathbf{i}+a_y\mathbf{j}+a_z\mathbf{k}$ и $\mathbf{b}=b_x\mathbf{i}+b_y\mathbf{j}+b_z\mathbf{k}$ имеет вид:

$$\mathbf{a} \cdot \mathbf{b} = ab \cos(\widehat{\mathbf{a}}\mathbf{b}) = a_x b_x + a_y b_y + a_z b_z.$$

Отсюда

$$\cos(\widehat{ab}) = \frac{a_x b_x + a_y b_y + a_z b_z}{ab},$$

а условие перпендикулярности векторов а и в примет вид:

$$a_x b_x + a_y b_y + a_z b_z = 0.$$

C калярное произведение в механике. Если точка приложения силы **F** (величиной F) перемещается на отрезок s в направлении единичного вектора s° , образующем с направлением силы угол

 s° , образующем с направлением силы угол ϑ , то выражение:

$$F \cos \theta = F \cdot s^{\circ}$$

представляет проекцию силы ${\bf F}$ на направление ${\bf s}^{\circ}$, и

$$A = Fs \cos \vartheta = \mathbf{F} \cdot \mathbf{s}$$

есть работа, совершенная силой при перемещении $\mathbf{s} = s\mathbf{s}^\circ.$

Векторное произведение. Векторное произведение двух векторов а и b есть вектор, модуль которого равен произведению модулей перемножаемых векторов на синус угла между ними, а направление его пертинику друго в просудение просудение

пендикулярно к плоскости, проходящей через оба вектора, и обращено в ту сторону, с которой вращение по кратчайшему пути от a к b представляется происходящим против часовой стрелки. Модуль векторного произведения $a \times b$ численно равен площади параллелограмма со сторонами a и b (рис. 4).

Операция векторного умножения обозначается обычно так:

$$\mathbf{a} \times \mathbf{b}$$
, или $[\mathbf{a} \cdot \mathbf{b}]$.

Если \mathbf{c}° — единичный вектор указанного направления, то по определению

$$\mathbf{c} = ab \sin{(\widehat{ab})} \mathbf{c}^{\circ}$$
.

Для векторного произведения имеет место ассоциативный закон по отношению к умножению на скаляр:

$$(n\mathbf{a}) \times \mathbf{b} = n \ (\mathbf{a} \times \mathbf{b}) = n\mathbf{a} \times \mathbf{b}.$$

Векторное умножение обладает свойством дистрибутивности по отношению к сумме двух векторов:

$$\mathbf{a} \times (\mathbf{b} + \mathbf{c}) = \mathbf{a} \times \mathbf{b} + \mathbf{a} \times \mathbf{c}$$
.

При перестановке сомножителей а и b направление вектора произведения изменяется на обратное:

$$\mathbf{a} \times \mathbf{b} = -\mathbf{b} \times \mathbf{a}$$
.

Различные случаи векторного умножения: при allb

$$\sin(\widehat{ab}) = 0$$
, $a \times b = 0$;

при a = b

$$\sin(\widehat{ab}) = 0$$
, $a \times a = 0$;

при а 丄 в

$$\sin(\widehat{ab}) = 1$$
, $a \times b = abc^{\circ}$, $|a \times b| = ab$,

т. е.: 1) если векторы параллельны (коллинеарны), то их векторное произведение равно нулю;

2) векторный квадрат вектора равен нулю;

3) модуль векторного произведения двух взаимно перпендикулярных век-

торов равен произведению их модулей.

Для единичных векторов i, j, k, направленных по осям координат, векторные произведения каждых двух из этих единичных векторов имеют следующие значения:

$$\mathbf{i} \times \mathbf{i} = \mathbf{j} \times \mathbf{j} = \mathbf{k} \times \mathbf{k} = 0,$$

 $\mathbf{i} \times \mathbf{j} = \mathbf{k}; \ \mathbf{j} \times \mathbf{i} = -\mathbf{k},$
 $\mathbf{j} \times \mathbf{k} = \mathbf{i}, \ \mathbf{k} \times \mathbf{j} = -\mathbf{i},$
 $\mathbf{k} \times \mathbf{i} = \mathbf{j}, \ \mathbf{i} \times \mathbf{k} = -\mathbf{j}.$

Для двух векторов: $\mathbf{a} = a_x \mathbf{i} + a_y \mathbf{j} + a_z \mathbf{k}$ и $\mathbf{b} = b_x \mathbf{i} + b_y \mathbf{j} + b_z \mathbf{k}$ векторное произведение равно:

$$\begin{aligned} \mathbf{a} \times \mathbf{b} &= (a_y b_z - a_z b_y) \ \mathbf{i} + (a_z b_x - a_x b_z) \ \mathbf{j} + \\ &+ (a_x b_y - a_y b_x) \ \mathbf{k}, \end{aligned}$$

или

$$\mathbf{a} \times \mathbf{b} = \begin{vmatrix} \mathbf{i} & \mathbf{j} & \mathbf{k} \\ a_x & a_y & a_z \\ b_x & b_y & b_z \end{vmatrix}.$$

Момент вектора. Пусть одна из точек О твердого тела неподвижно

закреплена. Положение какой-либо точки относительно точки M может быть определено радиусом-вектором г:

Рис. 5

$$r = xi + yi + zk$$
.

Моментом вектора а относительно точки O называется векторное произведение радиуса-вектора \mathbf{r} , проведенного из точки O к началу M данного вектора \mathbf{a} , на этот вектор \mathbf{a} (рис. $\mathbf{5}$), \mathbf{r} . \mathbf{e} .

$$m = r \times a$$

$$\mathbf{m} = \mathbf{r} \times \mathbf{a} = \begin{vmatrix} \mathbf{i} & \mathbf{j} & \mathbf{k} \\ x & y & z \\ a_x & a_y & a_z \end{vmatrix}.$$

 \mathcal{L} ифференцирование вектора по скалярному аргументу. Если координаты вектора а, отнесенного к постоянному базису, являются функциями аргумента t, то и сам вектор а представляет собой функцию этого аргумента t:

$$\mathbf{a} = \mathbf{a} (t)$$
.

Если t получит приращение Δt , то приращение вектора a будет равно:

$$\Delta \mathbf{a} = \mathbf{a} (t + \Delta t) - \mathbf{a} (t).$$

Производной вектора a по скалярному аргументу t называется вектор, определяемый равенством:

$$\lim_{\Delta t \to 0} \frac{\Delta \mathbf{a}}{\Delta t} = \lim_{\Delta t \to 0} \frac{\mathbf{a} (t + \Delta t) - \mathbf{a} (t)}{\Delta t} = \frac{d\mathbf{a}}{dt}.$$

Бесконечно малый вектор da называется направленным элементом_дуги или линии, а его модуль | da | — элементом дуги.

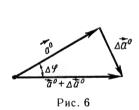
Если вектор а выражен через проекции:

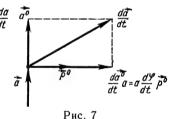
$$\mathbf{a}(t) = a_x \mathbf{i} + a_y \mathbf{j} + a_z \mathbf{k},$$

то его дифференцирование можно произвести следующим образом:

$$\frac{d\mathbf{a}}{dt} = \frac{da_x}{dt} \mathbf{i} + \frac{da_y}{dt} \mathbf{j} + \frac{da_z}{dt} \mathbf{k},$$

au. е. производная вектора по скалярному параметру t есть вектор, проекции которого равны производным от проекций дифференцируемого вектора по тому же параметру.





Дифференциал единичного вектора перпендикулярен к дифференцируемому вектору. Кроме того (рис. 6),

$$|d\mathbf{a}^{\circ}| = |\mathbf{a}^{\circ}| d\varphi = d\varphi.$$

Так как $a = aa^{\circ}$, то

$$\frac{d\mathbf{a}}{dt} = \frac{da}{dt} \ \mathbf{a}^{\circ} + \frac{d\mathbf{a}^{\circ}}{dt} \ a.$$

Это уравнение показывает, что производная от вектора по скалярному аргументу t есть вектор, равный сумме двух взаимно перпендикулярных векторов, один из которых, $\frac{da}{dt}$ \mathbf{a}° , характеризует изменение вектора по модулю, \mathbf{a} второй, $\frac{d\mathbf{a}^{\circ}}{dt}$ a,— изменение его по направлению (рис. 7).

Классификация векторов. В зависимости от свойств физических величин изображаемых векторами, векторы разделяются на:

1) свободные (или несвязанные),

2) скользящие (или связанные с линией своего действия),

3) неподвижные (приложенные в точке или связанные с точкой своего приложения).

Свободный вектор изображает такую векторную величину, которая может быть отнесена к любой точке пространства, не теряя при этом своего первоначального физического смысла. Так, например, скорость поступательного движения тела есть свободный вектор, потому что она может быть отнесена к любой точке. Свободный вектор определяется тремя числами — своими проекциями.

Скользящий вектор изображает такую величину, которая, не теряя своего первоначального физического или механического смысла, может быть отнесена к любой из точек, лежащих на прямой ее действия.

Примером скользящего вектора может служить сила, приложенная

к абсолютно твердому телу.

Неподвижный вектор изображает такую физическую величину, которая может быть отнесена лишь к одной определенной точке пространства и теряет свое первоначальное физическое значение, будучи отнесена ко всякой другой точке пространства. Так, скорость движущейся точки представляет собой вектор, связанный с этой точкой.

Неподвижный вектор, таким образом, определяется шестью числами: тремя проекциями вектора и тремя координатами точки приложения.

§ 4. Элементы теории поля

Часть пространства, ограниченная или неограниченная, точкам которого заданы по некоторому закону числовые значения какой-либо скалярной величины, называется скалярным полем. Часть пространства, каждой точке которого отнесен по некоторому закону вектор, называется векторным полем.

Функция, определяющая это закономерное отнесение, называется функцией поля. Будем считать, что в окрестности некоторой точки

она однозначна, непрерывна и дифференцируема.

Примеры скалярных полей из области физики — это распределение температуры или потенциала в пространстве; примеры векторных полей силовые поля и поля скоростей; примеры тензорных полей — поля деформаций и напряжений.

Скалярное поле. Пусть в некоторой прямоугольной системе координат скалярное поле задано функцией $V\left(x,\;y,\;z\right)$. Все точки, в которых эта

функция имеет постоянное значение, заполняют поверхность:

$$V(x, y, z) = C.$$

Давая C различные значения, получим семейство поверхностей, называемых поверхностями уровня скалярного поля. При переходе от точки $P\left(x,\ y,\ z\right)$ поля к соседней точке $P'\left(x+dx,\ y+dy,\ z+dz\right)$ одной и той же поверхности уровня изменение функции поля равно нулю.

Исследуем более общий случай изменения функции V при переходе от точки поля P, радиус-вектор которой $\mathbf{r} = \mathbf{i}x + \mathbf{j}y + \mathbf{k}z$, к какой-либо соседней точке P', радиус-вектор которой $\mathbf{r}' = \mathbf{r} + d\mathbf{r} = \mathbf{i} (x + dx) + \mathbf{j} (y + dy) + \mathbf{k} (z + dz)$. Функция V получит изменение:

$$dV = \frac{\partial V}{\partial x} dx + \frac{\partial V}{\partial y} dy + \frac{\partial V}{\partial z} dz.$$

Выражение для dV можно представить в виде скалярного произведения:

$$dV = \left(\mathbf{i} \frac{\partial V}{\partial x} + \mathbf{j} \frac{\partial V}{\partial y} + \mathbf{k} \frac{\partial V}{\partial z}\right) \cdot (\mathbf{i} dx + \mathbf{j} dy + \mathbf{k} dz),$$

вторым сомножителем которого является бесконечно малый вектор:

$$d\mathbf{r} = \mathbf{i} dx + \mathbf{j} dy + \mathbf{k} dz$$
,

идущий от точки P к точке P'. Первый сомножитель зависит только от положения P; он называется градиентом поля в точке P:

grad
$$V = \mathbf{i} \frac{\partial V}{\partial x} + \mathbf{j} \frac{\partial V}{\partial y} + \mathbf{k} \frac{\partial V}{\partial z}$$
.

Таким образом, можно записать:

$$dV = \operatorname{grad} V \cdot d\mathbf{r}$$
.

При вычислениях пользуются другим обозначением:

$$\mathbf{i} \frac{\partial V}{\partial x} + \mathbf{j} \frac{\partial V}{\partial y} + \mathbf{k} \frac{\partial V}{\partial z} = \nabla V,$$

где ∇ (читается *набла*) является символом дифференциального оператора:

$$\nabla = \mathbf{i} \frac{\partial}{\partial x} + \mathbf{j} \frac{\partial}{\partial y} + \mathbf{k} \frac{\partial}{\partial z}.$$

Этот оператор обладает формальными свойствами вектора, с его помощью изменение скалярного поля можно представить в виде:

$$dV = \nabla V \cdot d\mathbf{r} = d\mathbf{r} \cdot \nabla V. \tag{*}$$

Градиент ∇V однозначно отнесен каждой точке скалярного поля и определяет векторное поле.

Градиент ∇V есть вектор, направление которого совпадает с направлением нормали к поверхности уровня. При перемещении от какой-либо точки поверхности уровня, которой соответствует значение поля, равное V, в направлении ее нормали на отрезок $d\mathbf{r}$ к поверхности более высокого уровня V+dV векторы ∇V и $d\mathbf{r}$ должны быть согласно соотношению (*) направлены в одну и ту же сторону.

Таким образом, градиент направлен по нормали к поверхности уровня и идет от поверхности более низкого к поверхности более высокого уровня.

Обозначая единичный вектор нормали, идущей в направлении возрастающих значений V, через \mathbf{n} и полагая $d\mathbf{r} = \mathbf{n} dn$, выражение (*) можно переписать так:

$$dV = \mathbf{n} \cdot \nabla V \ dn = |\nabla V| \ dn$$
.

Модуль градиента

$$|\nabla V| = \sqrt{\left(\frac{\partial V}{\partial x}\right)^2 + \left(\frac{\partial V}{\partial y}\right)^2 + \left(\frac{\partial V}{\partial z}\right)^2} = \frac{dV}{dn}.$$

Инварианты векторного поля—дивергенция и ротация. Пусть имеется векторное поле:

$$\mathbf{V} = \mathbf{V}(x, y, z) = V(\mathbf{r}) = \mathbf{i}u(x, y, z) + \mathbf{j}v(x, y, z) + \mathbf{k}w(x, y, z).$$

Так как символический вектор ∇ , как и действительный вектор, имеет инвариантный характер, то и все произведения, образованные из ∇ и вектора V, так же, как и произведения двух действительных векторов, имеют смысл, не зависящий от системы координат.

Дивергенцией вектора V называется скалярное произведение V на вектор поля V:

$$\operatorname{div} \mathbf{V} = \nabla \cdot \mathbf{V} = \left(\mathbf{i} \frac{\partial}{\partial x} + \mathbf{j} \frac{\partial}{\partial y} + \mathbf{k} \frac{\partial}{\partial z}\right) (\mathbf{i}u + \mathbf{j}v + \mathbf{k}w),$$

или

$$\operatorname{div} \mathbf{V} = \frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} + \frac{\partial w}{\partial z}$$

Дивергенция векторного поля является скаляром. Ротацией или ротором вектора V называется векторное произведение ∇ на вектор поля V:

rot
$$\mathbf{V} = \nabla \times \mathbf{V} = \left(\mathbf{i} \frac{\partial}{\partial x} + \mathbf{j} \frac{\partial}{\partial y} + \mathbf{k} \frac{\partial}{\partial z}\right) \times (\mathbf{i}u + \mathbf{j}v + \mathbf{k}w) =$$

$$= \mathbf{i} \left(\frac{\partial w}{\partial y} - \frac{\partial v}{\partial z}\right) + \mathbf{j} \left(\frac{\partial u}{\partial z} - \frac{\partial w}{\partial x}\right) + \mathbf{k} \left(\frac{\partial v}{\partial x} - \frac{\partial u}{\partial y}\right).$$

Векторное произведение $\nabla \times \mathbf{V}$ точно так же, как и векторное произведение двух обыкновенных векторов, можно представить в форме определителя.

$$\Delta \times \mathbf{V} = \begin{vmatrix} \mathbf{i}, & \mathbf{j}, & \mathbf{k} \\ \frac{\partial}{\partial x}, & \frac{\partial}{\partial y}, & \frac{\partial}{\partial z} \\ u, & v, & w \end{vmatrix}.$$

При вычислении этого определителя формальные произведения элементов второй и третьей строк надо заменить соответствующими частными производными.

Двукратное применение оператора ∇ . При двукратном оператора V получается ряд замечательных соотношений. Запишем:

$$\nabla \cdot \nabla = \nabla^2 = \frac{\partial^2}{\partial x^2} + \frac{\partial^2}{\partial u^2} + \frac{\partial^2}{\partial z^2}.$$

Отсюда видно, что ∇^2 можно рассматривать как символ некоторой скалярной операции. Положим:

Символ

$$\Delta = \frac{\partial^2}{\partial x^2} + \frac{\partial^2}{\partial u^2} + \frac{\partial^2}{\partial z^2}$$

называют дифференциальным оператором Лапласа. Он приложим как к скалярным полям, так и к векторным,

§ 5. Примеры дивергенции и ротации

Дивергенция. То место в потоке, в котором жидкость появляется, называется источником. Место, в котором жидкость исчезает, называется стоком, или отрицательным источником. Источники могут быть точечными или непрерывно распределенными.

Производительностью источника называется количество жидко-

сти, доставляемое им в единицу времени.

Компонент скорости $\mathbf{v} = u\mathbf{i} + v\mathbf{j} + w\mathbf{k}$ в направлении оси x (рис. 8) доставляет за время dt избыток вытекающей жидкости над втекающей (через соответствующие грани), равный:

$$\left(u+\frac{\partial u}{\partial x}\ dx\right)dy\,dz\,dt-u\,dy\,dz\,dt=\frac{\partial u}{\partial x}\,d\tau\,dt,$$

Избыток, доставляемый всеми компонентами скорости, равен:

$$\left(\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} + \frac{\partial w}{\partial z}\right) d\tau dt = \operatorname{div} \mathbf{v} d\tau dt,$$

т. е. он равен количеству жидкости $e \, d au \, dt$, доставляемому за время dtисточниками, содержащимися в рассматриваемом элементе объема: следова-

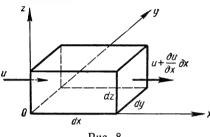


Рис. 8

тельно, для жидкости с постоянной плотностью $\varrho = 1$ плотность источников равна

$$e = \text{div } \mathbf{v}$$
.

Тем самым дано гидродинамическое толкование дивергенции поля, вектор которого у был принят за скорость жидкости с постоянной плотностью о (несжимаемая жидкость).

Ротация. Механическое толкование ротации. Ротация скорости у любой точки твердого тела

равна удвоенной угловой скорости твердого тела.

Если твердое тело, у которого одна из точек O неподвижна, вращается вокруг оси, проходящей через точку O, с угловой скоростью $\omega=\xi \mathbf{i}+\eta \mathbf{j}+\zeta \mathbf{k}$, где ξ , η , ζ —координаты угловой скорости, то скорость какой-либо точки M тела равна $\mathbf{v} = \omega \times \mathbf{r}$, где \mathbf{r} —радиус-вектор, идущий из точки O к точке M. Ротация скорости у

rot
$$\mathbf{v} = \text{rot } (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}) = \nabla \times \begin{vmatrix} \mathbf{i}, & \mathbf{j}, & \mathbf{k} \\ \boldsymbol{\xi}, & \boldsymbol{\eta}, & \boldsymbol{\zeta} \\ x, & y, & z \end{vmatrix},$$

или

$$\operatorname{rot} \mathbf{v} = \begin{vmatrix} \mathbf{i} & \mathbf{j} & \mathbf{k} \\ \frac{\partial}{\partial x} & \frac{\partial}{\partial y} & \frac{\partial}{\partial z} \\ \eta z - \zeta y & \zeta x - \xi z & \xi - \eta x \end{vmatrix} = 2\xi \mathbf{i} + 2\eta \mathbf{j} + 2\zeta \mathbf{k},$$

т. е.

rot
$$\mathbf{v} = 2\omega$$
.

Следовательно.

$$\omega = \frac{1}{2} \operatorname{rot} \mathbf{v},$$

где v — вектор поля скоростей точек твердого тела.

§ 6. Скорость и ускорение

Скоростью материальной точки, совершающей любое движение, называется предел средней скорости $\frac{\Delta \mathbf{r}}{\Delta t}$ при $\Delta t \longrightarrow 0$, т. е. производная от радиуса-вектора r по времени t:

$$\mathbf{v} = \lim_{\Delta t \to 0} \frac{\Delta \mathbf{r}}{\Delta t} = \frac{d\mathbf{r}}{dt}.$$

Вектор скорости точки в данный момент ${f v}={d{f r}\over dt}$ направлен по касательной к ее траектории. Модуль скорости

$$|\mathbf{v}| = \left| \frac{d\mathbf{r}}{dt} \right| = \frac{ds}{dt},$$

где ds-элемент дуги траектории.

Ускорением а материальной точки, совершающей любое движение, называется предел среднего ускорения $\frac{\Delta \mathbf{v}}{\Delta t}$ при $\Delta t \longrightarrow 0$, т. е. производная от вектора скорости \mathbf{v} по времени:

$$\mathbf{a} = \lim_{\Delta t \to 0} \frac{\Delta \mathbf{v}}{\Delta t} = \frac{d\mathbf{v}}{dt} = \frac{d^2 \mathbf{r}}{dt^2}.$$

Вектор ускорения а направлен в сторону вогнутости траектории и лежит

в соприкасающейся плоскости, касательной к траектории в данной точке; его направление совпадает с направлением dv.

§ 7. Сила

Представление о силе возникло из опыта. Под силой понимается мера механического воздействия (в данный момент времени) на материальную точку (частицу) со стороны других материальных объектов (тел или полей), характеризующая величину и направление этого воздействия.

Механическое воздействие на материальную точку проявляется в изменении состояния движения этой точки. Силу можно представить вектором, исходящим из точки, к которой она приложена; направление этого вектора совпадает с направлением действия силы, а его длина пропорциональна величине силы.

Если векторная сумма двух сил, приложенных к одной материальной частице, равна нулю, то наличие измеряемых этими силами воздействий не отражается на механическом движении соответствующей точки; такие силы называются уравновешенными. Уравновешивая одну силу другой, можно измерить величину силы. Такой способ измерения сил носит название статического. Для измерения силы, называемые динамометра-



ГАЛИЛЕО ГАЛИЛЕЙ (1564—1642)— великий итальянский ученый— открыл явление инерции, установил принцип относительности движения в механике, изобрел астрономическую трубу, с помощью которой открыл четыре спутника Юпитера, пятна на Солнце, фазы Венеры, исследовал законы свободного падения тел, пропагандировал гелиоцентрическую системи

ми, при помощи которых измеряемая сила уравновешивается упругой силой, величина которой отсчитывается указателем на заранее проградуированной шкале.

Динамически сила измеряется по произведенному ею ускорению.

В механике различают три типа сил:

1) силы взаимного притяжения между телами, действующие на расстоянии. К ним относятся силы всемирного тяготения, или гравитационные силы. Примером этих сил может служить притяжение тел Землей:

2) силы, которые возникают при действии одного тела на другое непос-

редственным соприкосновением;

3) силы, которые являются результатом взаимодействия двух движущихся относительно друг друга соприкасающихся тел. Эти силы носят

название сил трения.

Силу можно рассматривать как одно из первичных понятий механики наряду с другим основным понятием—массой. Между этими понятиями существует тесная связь, устанавливаемая основным законом динамики, сформулированным И. Ньютоном. Согласно этому закону сила F, приложенная к материальной точке, движущейся относительно и нерциальной системы координат с ускорением a, связана с массой m этой частицы соотношением:

$$\mathbf{F} = m\mathbf{a}$$
.

Одностороннего действия одного тела на другое не существует. Всякое действие связано с противодействием; в природе всегда имеет место взаимодействие тел. Согласно третьему закону Ньютона, действие и противодействие равны по величине и направлены противоположно друг другу.

Уравнение F = ma позволяет установить размерность силы:

$$[F] = MLT^{-2},$$

где М — символ массы, L — длины, Т — времени.

В системе СИ за единицу силы принимается сила, которая телу массой в 1 ка сообщает ускорение, равное 1 $m/ce\kappa^2$.

Эта единица силы называется ньютоном (н).

В системе СГС за единицу силы принимают силу, сообщающую телу массой в 1 e ускорение в 1 e ускор

Эта единица силы называется диной (дин).

$$1 \ \ \textit{H} = 1 \ \frac{\textit{Ke-M}}{\textit{cek}^2} = \frac{10^3 \textit{e} \cdot 10^2 \textit{cM}}{\textit{cek}^2} = 10^5 \ \frac{\textit{e cM}}{\textit{cek}^2} = 10^5 \ \textit{dum}.$$

В технической системе единиц МКГСС сила является основной мерой; за единицу силы принимается та сила, с которой земной шар притягивает тело массой в 1 κs на уровне моря на широте 45°. Эта единица силы называется килограмм-сила (сокращенно обозначается 1 $\kappa \Gamma$).

На любое тело на поверхности Земли действует сила, сообщающая телу постоянное ускорение, если его падению не препятствует другое тело. Ускорение силы тяжести g в одном и том же месте не зависит от массы

падающего тела.

Ускорение свободно падающего тела у полюсов равно $g \approx 9.83 \, \text{м/ce}\kappa^2$, а у экватора $\approx 9.78 \, \text{м/ce}\kappa^2$. При расчетах обычно этим различием пренебрегают и считают величину ускорения одинаковой для всех широт, равной $g = 9.81 \, \text{м/ce}\kappa^2$.

Для вычисления ускорения силы тяжести g в зависимости от географической широты местности ϕ , а следовательно, и для определения веса тел на высоте уровня моря (P=mg) Международным геодезическим конгрессом в 1930 г. принята формула:

$$g = 978,049 (1 + 0.005288 \sin^2 \varphi - 0.000006 \sin^2 2\varphi).$$

Значения ускорений силы тяжести для различных широт (на высоте уровня моря) приведены в следующей таблице:

φ°	g B cm/cek²	φ°	g в см /сек²
0	978,05	50	981,08
10	978,20	60	981,92
20	978,65	70	982,61
30	979,34	80	983,06
40	980,18	90	983,22

§ 8. Macca

Масса есть мера инертности тел и их гравитационных свойств.

Инертность тела проявляется при ускорении его дрижения. Поэтому массу можно измерять опытным путем на основании 2-го закона Ньютона.

Для двух материальных частиц с массами m и m_1 , на которые действуют силы \mathbf{F} и \mathbf{F}_1 , имеем:

$$\mathbf{F} = m\mathbf{a}, \quad \mathbf{F}_1 = m_1\mathbf{a}_1.$$

Положим, что $m=m_1$, тогда, разделив первое равенство на второе, найдем:

$$\frac{a}{a_1} = \frac{F}{F_1}$$
,

т. е. для одной и той же материальной частицы ускорения пропорциональны действующим силам.

При $\mathbf{F} = \mathbf{F}$, имеем:

$$\frac{m}{m_1} = \frac{a_1}{a} ,$$

т. е. одна и та же сила сообщает разным материальным частицам ускорения, обратно пропорциональные их массам.

Наконец, если $\mathbf{a} = \mathbf{a}_1$, то

$$\frac{F}{F_1} = \frac{m}{m_1}$$
,

т. е., если две частицы имеют равные ускорения, то силы, действующие на частицы, пропорциональны их массам.

Так как практически ускорение силы тяжести на земной поверхности можно считать постоянным, то массу тела можно считать пропорциональной его весу.

Для одного и того же тела можно написать:

$$P = m_{\sigma}g; \quad F = m_i a.$$

В первом случае масса является мерой гравитационного взаимодействия данного тела с другими, и ее поэтому называют тяжелой массой и обозначают m_g . Во втором случае масса является мерой инертности, а поэтому ее называют инертной массой и обозначают через m_i .

Так как при свободном падении различные тела имеют одинаковые ускорения, то из этого следует вывод о численном равенстве инертной и тяжелой массы:

$$m_i = m_g = m$$
.

Это соотношение считается одним из надежнейших выводов современной науки. Оно было положено в 1916 г. А. Эйнштейном в основу общей теории относительности.

Упельный вес есть вес тела объемом в 1 единицу:

$$\gamma = \frac{P}{V}$$
,

где P — вес, а V — объем однородного тела. При неоднородных телах

$$\gamma = \frac{dP}{dV}$$
.

Удельная масса, или плотность, есть масса объемной единицы



ИСААК НЬЮТОН (1642—1727) великий английский ученый. В работе «Математические начала натуральной философии» (1687 г.) сформулировал основные законы классической механики, установил закон всемирного тяготения, исследовал дисперсию света, разработал основы дифференциального и интегрального исчислений

$$\varrho = \frac{m}{V}$$
,

где m — общая масса тела.

Удельным объемом называется объем единицы массы:

$$v=\frac{V}{m}$$
.

Следовательно, $\varrho v = 1$.

§ 9. Основные законы движения по Ньютону

Соотношения между основными понятиями механики определяются аксиомами, или принципами, которые были впервые сформулированы Й. Ньютоном в его сочинении «Математические принципы натуральной философии», вышедшем в Лондоне в 1687 г.

1-й закон. Всякое тело сохраняет свое состояние покоя или равномерного и прямолинейного движения, пока и поскольку приложенные силы не заставят его изменить это состояние.

Этот закон называется законом инерции, он был открыт Галилеем. Сущность этого закона заключается в том, что механическое движение не может возникнуть из

ничего, а только в результате взаимодействия тел.

Первый закон Ньютона является определением инерциальных систем координат (систем отсчета).

Если m—масса точки, а v—вектор ее скорости, то произведение mv есть количество движения (импульс) материальной точки. Изменение количества движения точки может произойти только в результате взаимодействия c другими телами, r. e. под действием cилы.

2-й закон. Производная количества движения материальной точки по времени пропорциональна приложенной силе.

Выбирая должным образом единицы массы, скорости и силы, второй закон Ньютона можно представить математически в следующем виде:

$$\frac{d}{dt} (m\mathbf{v}) = \mathbf{F}.$$

В этой формулировке Ньютона 2-й закон пригоден и в механике тел с переменной массой, в том числе и в релятивистской механике.

При постоянной массе:

$$ma = F$$
,

т. е. произведение величины массы материальной точки на ее ускорение численно равно действующей силе. Это уравнение называют основным законом динамики материальной точки.

В скалярной форме основное уравнение динамики можно представить тремя уравнениями составляющих:

$$\begin{split} & m \, \frac{dv_x}{dt} = m \, \frac{d^2x}{dt^2} = F_x; \\ & m \, \frac{dv_y}{dt} = m \, \frac{d^2y}{dt^2} = F_y; \\ & m \, \frac{dv_z}{dt} = m \, \frac{d^2z}{dt^2} = F_z, \end{split}$$

где F_x , F_y , F_z —компоненты вектора силы по осям координат x, y, z.

Если сила, приложенная к телу, есть его вес P, то основное уравнение динамики принимает вид:

$$mg = P$$
.

3-й закон. Действие всегда вызывает равное и противоположное противодействие, иначе—действия двух тел друг на друга всегда равны и направлены в противоположные стороны:

$$\mathbf{F}_1 = -\mathbf{F}_2$$

Если какое-нибудь тело, взаимодейстрабля, остойчивости и на вуя с другим телом, изменит его количество движения, то и оно претерпит от второго тела в своем собственном количестве пасов, артиллерии и бал движения то же самое изменение, но обратно направленное, ибо воздействия этих тел друг на друга равны.



АЛЕКСЕЙ НИКОЛАЕВИЧ КРЫЛОВ (1863—1945)— советский математик, механик, кораблестроитель. Основные работы посвящены теории корабля, остойчивости и непотопляемости судов, теории магнитных и гироскопических компасов, артиллерии и баллистике

друг на друга разны.

§ 10. Инерциальная система отсчета. Принцип относительности Галилея

Инерциальной системой отсчета называется такая система, относительно которой все материальные точки без воздействия на них сил находятся в состоянии равномерного прямолинейного движения или покоятся, т. е. ускорения этих точек относительно инерциальной системы равны нулю.

В классической механике инерциальными системами являются системы, которые движутся относительно друг друга равномерно и прямолинейно. В качестве инерциальной системы отсчета нередко выбирают систему, свя-

занную с Солнцем и звездами.

Система координат, жестко связанная с Землей, движется относительно упомянутой «неподвижной» с ускорением, совершая суточное и годичное движение. Пренебрегая, однако, ускорением Земли, так как оно сказывается только в специальных случаях, можно пользоваться в качестве системы

отсчета S-координатной системой, жестко связанной с Землей, и, в частности, относить все движения к стенам помещения, в котором производятся опыты.

Принцип относительности Галилея утверждает, что невозможно путем механических опытов, произведенных в системе S', движущейся равномерно и прямолинейно относительно системы S, обнаружить это движение. Например, в вагоне, движущемся равномерно и прямолинейно, тела падают вертикально по отношению к стенкам с ускорением g. Отсюда можно сделать следующее заключение: все системы отсчета, движущиеся равномерно и прямолинейно, эквивалентны в отношении законов механики.

Пусть система S' движется относительно системы S со скоростью v.

Предположим для простоты рассуждений, что скорость направлена по

оси х вправо.

Пусть материальная точка находится в покое относительно системы S. Обозначим ее координаты через x, y, z. Если сперва начало координат обеих систем S и S' совпадали, а через промежуток времени t начало координат системы S' переместилось по оси x на расстояние vt, то, очевидно, координата материальной точки x', отсчитанная в системе S', будет связана с координатой x соотношением:

$$x' = x - vt$$

Так как движение системы S происходит только по оси x, то остальные координаты связаны соотношением:

$$y' = y,$$

 $z' = z.$

Зная координаты материальной точки x', y', z' в движущейся системе, можно найти с помощью этих соотношений координаты в системе S. Это преобразование координат называется преобразованием Галилея.

Предположим, что на материальную точку в системе S' начинает дей-

ствовать некоторая сила F', тогда, согласно второму закону Ньютона,

$$F'_{x} = m\ddot{x}'; \quad F'_{y} = m\ddot{y}', \quad F'_{z} = m\ddot{z}'.$$

Воспользовавшись преобразованием Галилея, находим, что

$$m\ddot{x}' = m\ddot{x}; \quad m\ddot{y}' = m\ddot{y}; \quad m\ddot{z}' = m\ddot{z},$$

т е. данная сила сообщает материальной точке в системе S' такое же ускорение, какое она сообщает в системе S.

Законы Ньютона справедливы в инерциальных системах координат и

являются инвариантными при преобразованиях Галилея.

Полученный вывод носит название принципа относительности классической механики.

§ 11. Момент силы и пара сил

При исследовании законов движения и равновесия материальной точки, твердого тела и вообще любых механических систем часто приходится пользоваться понятием момента силы относительно какой-либо точки (полюса).

Моментом силы $\mathbf F$ относительно какой-либо точки O (рис. 9) называется вектор $\mathbf M$, модуль которого $|\mathbf M|=Fa$, т. е. равен гроизведению величины силы на длину перпендикуляра a, или численно равен удвоенной площади треугольника, заштрихованного на рис. 9.

Вектор момента направлен перпендикулярно к плоскости этого треугольника. Момент может быть положительным или отрицательным в зависимости от того, будет ли F производить вращение около О по часовой стрелке или против часовой стрелки. Вектор-момент M силы F относительно точки О

равен векторному произведению радиуса-вектора ${\bf r}$ точки приложения ${\bf c}$ илы на вектор силы ${\bf F}$:

$$\mathbf{M} = \mathbf{r} \times \mathbf{F}$$
.

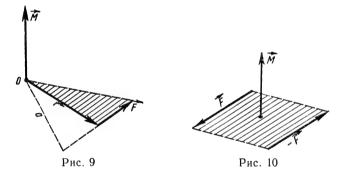
Если из полюса O, как начальной точки, провести прямоугольную координатную систему x, y, z и на эти координатные оси спроектировать \mathbf{M} , то три прямоугольных составляющих M_x , M_y , M_z вектора \mathbf{M} выразятся через слагающие X, Y, Z силы \mathbf{F} и координаты x, y, z начальной точки вектора \mathbf{F} следующим образом:

$$M_x = Zy - Yz$$
; $M_y = Xz - Zx$; $M_z = Yx - Xy$.

Полученные уравнения равнозначны упомянутому выше векторному уравнению, как это вытекает из изображения векторного произведения с помощью единичных векторов i, j, k в виде определителя:

$$\mathbf{M} = \mathbf{r} \times \mathbf{F} = \begin{vmatrix} \mathbf{i} & \mathbf{j} & \mathbf{k} \\ x & y & z \\ X & Y & Z \end{vmatrix},$$

 M_{x} является моментом проекции силы ${\bf F}$ на плоскость yz относительно точки O; его называют также моментом силы ${\bf F}$ относительно оси x; соответственно M_{y} —момент силы ${\bf F}$ относительно оси y и M_{z} —момент силы ${\bf F}$ относительно оси z.



Момент какой-либо силы относительно любой оси получается следующим образом: силу проектируют на плоскость, перпендикулярную к оси, и определяют момент проекции силы относительно точки, в которой ось пересекает плоскость.

Две силы, равные между собою, но противоположно и параллельно направленные, F и — F называются парой сил. Величина пары сил определяется ее вектором момента M, величина которого численно равна площади параллелограмма, построенного на этих силах F и — F, как на сторонах. Направление вектора M перпендикулярно к плоскости параллелограмма; при этом вектор момента снабжается стрелкой так, чтобы направление вращения пары сил и направление самого вектора определяли бы правый винт (рис. 10).

Момент пары сил выражается суммой моментов обеих сил \mathbf{F} и $\mathbf{-F}$ для любого полюса. В противоположность моменту одной силы для момента пары сил неважно задание полюса, ибо сумма моментов отдельных сил пары всегда дает площадь упомянутого выше параллелограмма.

Вектор момента пары является свободным вектором, т. е. его можно перемещать в любом параллельном ему направлении, тогда как вектор силы есть вектор, скользящий по отношению к линии действия силы.

Две пары сил с одинаковыми площадями параллелограммов и одинаковым направлением вращения в одной и той же или различных параллельных друг другу плоскостях равнозначны. При различных направлениях вращения они взаимно уничтожаются.

§ 12. Работа и мощность

Если на прямолинейно движущееся тело действует в направлении его движения постоянная сила \mathbf{F} , то произведение A=Fs называется работой силы $|\mathbf{F}|=F$ на пути $|\mathbf{s}|=s$. В том случае, когда вектор силы \mathbf{F} и вектор перемещения \mathbf{s} образуют между собою угол $\mathbf{\phi}$, то работа силы равна произведению величины этой силы и проекции перемещения на направление силы, или произведению величины перемещения на величину проекции силы:

$$A = Fs \cos \varphi = \mathbf{F} \cdot \mathbf{s}$$
.

Работа может быть положительной или отрицательной в зависимости от того, образуют ли **F** и **s** острый или тупой угол. Если сила и путь взаимно перпендикулярны, то работа силы равна нулю.

При $\phi = 0$ работа силы определяется по формуле:

$$A = F \cdot s$$
.

Положив F=1 н и s=1 м, получим работу, которую совершает постоянная сила, равная 1 н на пути в 1 м, пройденном телом под действием этой силы по направлению, совпадающему с направлением силы:

1 единица работы =
$$1 \, \varkappa \cdot 1 \, \varkappa = 1 \, \varkappa \cdot \varkappa$$
.

Эта единица работы называется джоулем (∂x) . Размерность единицы работы:

$$[A] = [F][S] = M^2 \kappa \epsilon c \epsilon \kappa^{-2}$$
.

В джоулях измеряются все виды энергии.

В технической системе единиц (МКГСС) за единицу работы принимается работа силы в один килограмм на протяжении одного метра: $1 \, \kappa \Gamma \cdot 1 \, \text{м} = 1 \, \kappa \Gamma \text{м}$.

В физической системе единиц (СГС) за единицу работы принят эрг, равный работе силы в одну дину на пути в один сантиметр:

1
$$\partial u \mathbf{n} \cdot 1$$
 $c \mathbf{n} = 1$ $s p \mathbf{e}$.

Соотношение между этими тремя единицами:

1
$$\partial \mathcal{K} = 10^7$$
 $sps = 0,102$ $\kappa \Gamma M$.

Если точка приложения силы перемещается по любому криволинейному пути или при прямолинейном пути непрерывно меняется величина или направление силы, то общую работу получают суммированием всех элементарных работ:

$$A = \int dA = \int F \cos \varphi \, ds = \int F ds = \int (X dx + Y dy + Z dz).$$

При графическом изображении работы обычно принимают абсциссу за путь точки приложения силы, а ординату—за соответствующие составляющие силы по направлению пути; площадь, заключенная между кривой и осью абсцисс, дает работу, произведенную на данном пути.

Если твердое тело перемещается вокруг оси O на угол ϕ (в дуговых единицах) и момент относительно оси вращения равен \mathbf{M}_{o} , то работа момента

$$A = M_0 \varphi = M \cos \alpha \varphi$$
,

где α—угол, образуемый вектором момента **М** (относительно какой-либо точки на оси вращения) и осью вращения O.

Мощностью или производительностью силы называется отношение работы к данному промежутку времени:

$$N = \frac{dA}{dt}$$
, или $N = \frac{A}{t}$,

если работа А прямо пропорциональна времени, т. е. И остается во времени постоянной. Если сила F постоянна и точка приложения силы перемещается по прямолинейному пути с постоянной скоростью у по направлению силы, то

$$N = Fv$$
.

Если F и v образуют угол α , то

$$N = F v \cos \alpha;$$

же справедливо для производительности при вращении какого-либо твердого тела:

$$N = M_0 \omega = M \omega \cos \alpha,$$

где ω — угловая скорость вращения, а $M_0 = M \cos \alpha$ — момент вращения относительно оси вращения.

В системе СИ за единицу мощности принимается 1 ватт (вт). Ватт мощность, при которой за время t=1 сек совершается работа A=1 ∂x :

$$1 \quad sm = \frac{1}{1} \frac{\partial \mathcal{M}}{ce\kappa} = 1 \frac{\partial \mathcal{M}}{ce\kappa} .$$

Размерность единицы мощности

$$[N] = \frac{[A]}{[t]} = \frac{M^2 \cdot \kappa \varepsilon \cdot ce\kappa^{-2}}{ce\kappa} = M^2 \cdot \kappa \varepsilon \cdot ce\kappa^{-3}.$$

В технической системе мер за единицу мощности принимают 1 $m\kappa\Gamma \cdot ce\kappa^{-1}$; в физической — 1 $spr \cdot ce\kappa^{-1}$. Наиболее употребительная в технике для измерения мошности единица — лошадиная сила.

1 (a. c.) = 75
$$\text{MKF} \cdot \text{CeK}^{-1} = 0,735 \text{ Kem},$$

1 (kem) = 1,36 a. c. $\approx 102 \text{ MKF} \cdot \text{CeK}^{-1},$
1 $\text{MKE} \text{CeK}^{-1} \approx 9,81 \text{ em}.$

§ 13. Кинетическая энергия

Если v — скорость материальной точки массой m, то равенство:

$$T = \frac{1}{9} mv^2$$

выражает кинетическую энергию материальной точки.

Если твердое тело массой т совершает только поступательное движение со скоростью **v**, то его кинетическая энергия $T = \frac{1}{2} mv^2$. Если твердое тело совершает только вращательное движение вокруг неподвижной оси О с угловой скоростью ю, то

$$T=\frac{1}{2}I_0\omega^2,$$

где I_0 — момент инерции относительно оси вращения O. Кинетической энергией системы T называют сумму кинетических энергий материальных точек, образующих систему:

$$T = \sum_{i=1}^{n} \frac{1}{2} m_i v_i^2.$$

СТАТИКА

§ 14. Основные законы статики

Параллелограмм сил. Равнодействующая ${\bf R}$ двух сил ${\bf F_1}$ и ${\bf F_2}$, приложенных в одной точке, по величине и направлению совпадает с диагональю параллелограмма, построенного на данных силах ${\bf F_1}$ и ${\bf F_2}$ (рис. 11). В векторном изображении имеем:

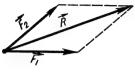


Рис. 11

$$R = F_1 + F_2$$

Теорема о перенесении сил, приложенных к твердому телу. Всякое материальное тело можно представить состоящим из материальных точек.

Материальное тело, в котором расстояния между любыми двумя точками остаются постоянными во все время движения, называется а б-

солютно твердым телом. Абсолютно твердое тело сохраняет свою геометрическую форму неизменной независимо от воздействия других тел. Пренебрежение деформациями тел при изучении механического движения является гипотезой, положенной в основу изучения статики и динамики.

Для науки о сопротивлении материалов идеальное представление о твердом теле обычно непригодно.

Силы, приложенные к твердому телу, можно перемещать вдоль линий их действия.

§ 15. Сложение и разложение сил, приложенных к твердому телу

Система сил, приложенных в одной точке. Сходящиеся силы. Если несколько сил $\mathbf{F_1}$, $\mathbf{F_2}$, $\mathbf{F_3}$, ... приложены в одной точке твердого тела или, что то же, линии действия сил пересекаются в одной точке, то последовательным применением правила параллелограмма сил можно все силы сложить

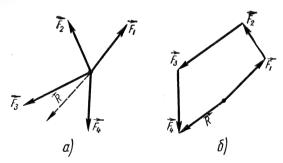


Рис. 12

в одну равнодействующую. Сначала с помощью параллелограмма сил складываются две силы $\mathbf{F_1}$ и $\mathbf{F_2}$ в одну равнодействующую, последняя таким же образом складывается с $\mathbf{F_3}$ и т. д., пока все имеющиеся силы не будут приведены к одной равнодействующей. Этот способ определения равнодействующей сил $\mathbf{F_1}$, $\mathbf{F_2}$, $\mathbf{F_3}$, ... сводится к построению силового многоугольника (рис. 12), при этом заданные силы последовательно и в произвольном

порядке откладываются по величине и направлению таким образом, чтобы направления стрелок на сторонах многоугольника совпадали с направлениями сил. Величина и направление равнодействующей, приложенной в точке приложения действующих сил, получается как замыкающая сторона силового многоугольника (рис. 12, 6).

Этот способ сложения сил называется графическим или геометрическим

сложением. На основании правила сложения векторов имеем:

$$R = \sum F_i = F_1 + F_2 + F_3 + \dots$$

Условие равновесия сил в векторной форме:

$$\mathbf{R} = 0$$
,

т. е. равновесие имеет место в том случае, если силовой многоугольник сил ${\bf F_1},\ {\bf F_2},\ {\bf F_3},\ \dots$ будет замкнутым.

Условия равновесия в координатной форме:

$$\sum X_i = 0; \quad \sum Y_i = 0; \quad \sum Z_i = 0.$$

Две силы, приложенные в одной точке, находятся в равновесии, если они равны по величине и направлены в противоположные стороны. Три силы,

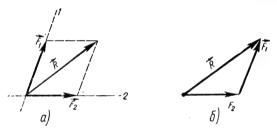


Рис. 13

приложенные в одной точке, находятся в равновесии, если они расположены в одной плоскости и при сложении дают замкнутый треугольник.

Разложение заданной силы \mathbf{R} по двум направлениям, имеющим с \mathbf{R} общую точку, разрешимо лишь в плоскости. Для решения пользуются параллелограммом сил, причем через конечную точку \mathbf{R} проводят параллели к заданным направлениям I и 2, которые и определяют на этих направлениях отрезки, являющиеся составляющими данной силы \mathbf{R} . Полученные таким образом слагающие вполне заменяют силу \mathbf{R} (рис. 13, \mathbf{a} , $\mathbf{\delta}$).

В пространстве сила R может быть разложена по трем любым направлениям, имеющим общую точку с R. Задача о разложении силы в прост-

ранстве решается так же, как и разложение силы в плоскости.

Для направлений больше двух в плоскости и больше трех в простран-

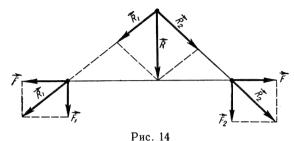
стве — задача неопределенна.

Система сил, лежащих в одной плоскости, действующая на твердое тело. Приведение к одной равнодействующей силе или к одной равнодействующей паре. Пользуясь теоремой перенесения сил для твердого тела, сначала складывают две силы плоской системы в одну равнодействующую, для чего их перемещают вдоль по линиям их действия до точки их пересечения и здесь складывают по правилу параллелограмма сил, затем таким же образом полученную равнодействующую складывают с третьей силой и получают вторую равнодействующую и т. д. В результате приходят к одной общей равнодействующей:

$$R = \sum F_i = F_1 + F_2 + F_3 + \dots$$

В некоторых случаях такое построение равнодействующей приводит к паре сил, а именно тогда, когда в результате на параллельных линиях остаются две равные по величине и противоположно направленные силы.

Две параллельные силы $\mathbf{F_1}$ и $\mathbf{F_2}$ (рис. 14), не образующие пары сил складываются в одну равнодействующую таким образом: по одной и той же линии прикладывают две равные по величине, но противоположно направленные силы \mathbf{F} и находят $\mathbf{R_1}$ как равнодействующую сил \mathbf{F} и $\mathbf{R_2}$ —



для ${f F_2}$ и — ${f F}$. Теперь ${f R_1}$ и ${f R_2}$ уже не параллельны и для них легко находят равнодействующую ${f R}$, являющуюся одновременно и равнодействующей для ${f F_1}$ и ${f F_2}$.

§ 16. Аналитический метод исследования системы сил

При параллельном перенесении силы ${\bf F}$ в положение ${\bf F}'$ на расстояние a получаем момент M=Fa (рис. 15) пары сил ${\bf F}$ и силу— ${\bf F}'$.

Этим положением пользуются как вспомогательной теоремой для аналитического исследования плоской системы сил. Избирают любую точку в пло-

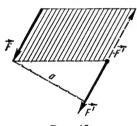


Рис. 15

скости системы сил и все силы переносят параллельно самим себе в эту точку, при этом каждый раз, в силу параллельного перенесения, возникает момент, равный моменту силы относительно выбранной точки, как полюса. Все проходящие через эту точку силы геометрически складывают в одну равнодействующую, а моменты всех сил приводят к результирующему моменту:

$$R = \sum F_i$$
, $M = \sum M_i$.

При аналитическом методе применяют прямоугольную систему координат, расположенную в плоскости системы сил с начальной точкой в мо-

ментном полюсе. Если составляющие F_i обозначить через X_i и Y_i , а координаты точки ее приложения обозначить через x_i , y_i , то равнодействующая $\mathbf R$ определится двумя составляющими:

$$X = \sum X_i$$
 if $Y = \sum Y_i$.

Результирующий момент всех сил относительно начальной точки координатной системы как моментного полюса равен:

$$M = \sum M_i = \sum (Y_i x_i - X_i y_i).$$

 $X_i, \ Y_i$ и M_i называются тремя составляющими или компонентами заданной системы сил.

При выборе другого моментного полюса равнодействующая ${\bf R}$ не меняется, в то время как M, вообще говоря, меняется. Три составляющие системы

сил соответствуют трем степеням свободы перемещения, которыми обладает

тело, совершающее плоское движение.

Из равенства $M_i = Y_i x_i - X_i y_i$ следует, что момент силы \mathbf{F}_i равен сумме моментов ее прямоугольных составляющих (X_i, Y_i) . Отсюда следует закон моментов: момент равнодействующей равен сумме моментов составляющих сил плоской системы сил.

Если плоская система сил находится в равновесии, то все три ее составляющие должны быть равны нулю, т. е. действительны три условия равновесия:

$$\sum X_i = 0; \quad \sum Y_i = 0; \quad \sum (Y_i x_i - X_i y_i) = 0.$$

Последнее уравнение справедливо для любого моментного полюса. Три условия равновесия можно также получить, если для трех различных моментных полюсов положить сумму статических моментов всех сил равной нулю.

Система сил в пространстве. а) Сложение пар сил и векторов моментов, приложенных к твердому телу. Если к твердому телу приложено несколько пар сил, плоскости которых распеложены как угодно, то их можно привести к одной результирующей паре сил. Для этой цели отдельные пары сил выражают векторами их моментов \mathbf{M}_i . Векторы моментов, как и векторы сил, с помощью многоугольника векторов можно складывать в равнодействующий вектор-момент:

$$\mathbf{M} = \sum \mathbf{M}_i$$

В координатной форме это равенство распадается на три следующие:

$$\begin{split} &M_x = \sum (M_x)_i = \sum (Z_i y_i - Y_i z_i); \\ &M_y = \sum (M_y)_i = \sum (X_i z_i - Z_i x_i); \\ &M_z = \sum (M_z)_i = \sum (Y_i x_i - X_i y_i), \end{split}$$

где M_x , M_y , M_z —три составляющие результирующего вектора момента \mathbf{M} . 6) Общая система сил в пространстве. Для сложения любой системы сил, действующих на твердое тело, поступают так же, как и при системе сил, лежащих в плоскости. Избирают произвольную точку, в которую параллельно переносят все силы и складывают их в равнодействующую $\mathbf{R} = \sum \mathbf{R}_i$, проходящую через данную точку. При параллельном перенесемии появляются еще пары сил, векторы моментов которых складываются согласно вышеуказанному в результирующий момент $\mathbf{M} = \sum \mathbf{M}_i$. Отсюда видно, что любую систему сил в пространстве можно привести

Отсюда видно, что любую систему сил в пространстве можно привести к сосредоточенной силе (главному вектору) $\mathbf{R} = \sum \mathbf{R}_i$, приложенной в любой заданной точке, и к результирующему моменту (главный момент) $\mathbf{M} = \sum \mathbf{M}_i$. При выборе другого полюса главный вектор не меняется, главный же момент при этом, вообще говоря, меняется.

При изображении пространственной системы сил в координатах посту-

пают так же, как и для системы сил, приложенных в плоскости

Приведение любой системы сил к равнодействующей $\mathbf{R} = \sum_{i=1}^{n} \mathbf{F}_{i}$, приложенной в заданной точке O, и к результирующему моменту $\mathbf{M} = \sum_{i=1}^{n} \mathbf{M}_{i}$ можно в прямоугольной координатной системе с начальной точкой O выразить следующими шестью составляющими системы сил:

$$X = \sum X_{i}; \quad Y_{i} = \sum Y_{i}; \quad Z = \sum Z_{i};$$

$$M_{x} = \sum (M_{x})_{i} = \sum (Z_{i}y_{i} - Y_{i}z_{i});$$

$$M_{y} = \sum (M_{y})_{i} = \sum (X_{i}z_{i} - Z_{i}x_{i});$$

$$M_{z} = \sum (M_{z})_{i} = \sum (Y_{i}x_{i} - X_{i}y_{i}).$$

Здесь $X_i,\ Y_i,\ Z_i$ составляющие $\mathbf{F}_i,\$ а $x_i,\ y_i,\ z_i-$ координаты точки приложения $\mathbf{F}_i,\$ которая может быть произвольно выбрана на линии действия $F_i.$

Эти шесть составляющих системы сил в пространстве соответствуют шести степеням свободы тела в пространстве. Для случая равновесии системы сил в пространстве необходимо, чтобы главный вектор $\mathbf{R} = \sum \mathbf{F}_i$ и главный момент $\mathbf{M} = \sum \mathbf{M}_i$ исчезали бы для любой точки, принятой за моментный полюс, а в координатной системе: шесть составляющих системы сил должны равняться нулю.

§ 17. Принцип возможных (виртуальных) перемещений

Виртуальным перемещением точки называется бесконечно малое возможное перемещение, которое точка могла бы иметь при наложенных на нее связях.

Принцип возможных (виртуальных) перемещений устанавливает необходимое и достаточное условие равновесия механических систем точек. Он

формулируется следующим образом:

для равновесия системы материальных точек с идеальными связями необходимо и достаточно, чтобы сумма элементарных работ всех действующих на систему активных сил при любом виртуальном перемещении была равна нулю.

В векторной форме принцип возможных перемещений выражается ра-

венством:

$$\sum_{i=1}^{n} \mathbf{F}_{i} \cdot \delta \mathbf{r}_{i} = 0,$$

где δr_i — виртуальное перемещение точки приложения силы F_i . В координатах это равенство имеет вид:

$$\sum_{i=1}^{n} (X_i \delta x_i + Y_i \delta y_i + Z_i \delta z_i) = 0.$$

§ 18. Виды равновесия

Равновесие называется устойчивым, ссли тело, выведенное бесконечно малым отклонением из положения равновесия, вновь самостоятельно приходит в положение равновесия. Например, неоднородный шар с эксцентрично расположенным центром тяжести находится на горизонтальной плоскости в устойчивом равновесии, если центр тяжести лежит по вертикали ниже геометрического центра шара.

Равновесие называется неустойчивым, если тело, выведенное бесконечно малым отклонением из положения равновесия, не возвращается больше в первоначальное положение равновесия, но стремится к другому положению устойчивого равновесия. Например, неоднородный шар с эксцентрично расположенным центром тяжести находится на горизонтальной плоскости в неустойчивом равновесии, если центр тяжести лежит на вертикали выше центра шара.

Равновесие называется безразличным, когда силы остаются в равновесии также и в новом положении тела. Например, однородный шар на горизонтальной плоскости. Центр тяжести и центр шара совпадают, т. е. при любом смещении снова наступает равновесие. Потенциальная энергия при этом не изменяется, так как центр тяжести не поднимается и не опускается

Вид того или другого равновесия характеризуется запасом потенциальной энергии. Если составляющие X, Y, Z силы F, точка приложения кото-

рой имеет координаты x, y, z, могут быть представлены как частные производные функции V(x, y, z) по x, y, z, t. e. если

$$X = -\frac{\partial V}{\partial x}; \quad Y = -\frac{\partial V}{\partial y}; \quad Z = -\frac{\partial V}{\partial z},$$

то функция V называется потенциальной энергией; она представляет функцию, зависящую только от положения точки приложения силы. Потенциальная энергия тела весом P есть V = Ph, где h есть высота подъема тела над любой горизонтальной плоскостью, принятой за нулевое положение.

В состоянии равновесия производные V по координатам должны быть равны нулю, т. е. V должно иметь предельное значение либо быть постоянным. Если V—максимум, равновесие неустойчивое; если V—минимум, равновесие устойчивое, при V постоянном для всех соседних положений равновесие безраэличное.

§ 19. Центр масс и центр тяжести

Центр масс системы материальных точек с массами m_1 , m_2 и т. д., общая масса которой $m=m_1+m_2+\ldots=\sum m_i$, определяется из уравнения:

$$m\mathbf{r}_C = m_1\mathbf{r}_1 + m_2\mathbf{r}_2 + \ldots = \sum m_i\mathbf{r}_i$$

где \mathbf{r}_C — радиус-вектор центра масс, имеющий начало в произвольной точке O, а \mathbf{r}_i — радиус-вектор материальной точки m_i с началом в той же точке O.

Сумма распространяется на все материальные точки системы (рис. 16).

Если приведенное выше уравнение для центра масс отнести к другой точке пространства O', из которой проведены радиусы-векторы $\mathbf{r}'_i = \mathbf{a} + \mathbf{r}_i$, то имеем:

$$m\mathbf{r'}_C = \sum_i m_i \mathbf{r'}_i = \sum_i m_i (\mathbf{a} + \mathbf{r}_i) = m(\mathbf{a} + \mathbf{r}_C).$$

Этим равенством доказывается, что радиус-вектор \mathbf{r}'_C определяет положение того же центра масс, что и радиус-вектор \mathbf{r}_C . Таким образом, положение центра масс C не зависит от выбора полюса.

Выражение $m\mathbf{r}_{\mathcal{C}}$ называют моментом m относительно O; соответственно

Рис. 16

 m_i г $_i$ называют моментом m_i относительно O. Если полюс совпадает с центром масс, то г $_C=0$. Следовательно, для центра масс, как полюса, справедливо

$$\sum m_i \mathbf{r}_i = 0.$$

При однородном распределении масс вместо суммы моментов отдельных материальных точек имеем интеграл:

$$m\mathbf{r}_C = \int \mathbf{r} \, dm$$

где r — радиус-вектор материальной точки, масса которой dm.

Силы тяжести можно рассматривать как систему параллельных сил, которая согласно основному уравнению динамики пропорциональна массам, так что равнодействующая сил тяжести должна всегда проходить через центр масс, как бы ни вращать тело. На этом основании центр масс называется также центром тяжести.

Для определения центра тяжести тела объемом V принимают, что тело однородно, т. е. равномерно заполнено массой, и определяют центр тяжести этой равномерно распределенной массы. При постоянной всюду плотности ϱ имеем для $m=V_{\varrho}$ и $m_i=V_{i\varrho}$:

$$V\mathbf{r} = \sum V_i \mathbf{r}_i$$
.

Если x_C , y_C , z_C —координаты центра масс, а x_i , y_i , z_i —координаты отдельных материальных точек, то имеем:

$$mx_{C} = \sum_{i} m_{i}x_{i};$$

$$my_{C} = \sum_{i} m_{i}y_{i};$$

$$mz_{C} = \sum_{i} m_{i}z_{i}.$$

Если $x_C=0$, т. е. плоскость yz проходит через центр тяжести, то $\int x \ dm=0$. Обычно расстояние x_C центра тяжести масс от плоскости (например, плоскости yz) находят из равенства $mx_C=\int x \ dm$.

Если однородная фигура, или тело, имеет плоскость симметрии или ось

симметрии, то центр тяжести совпадает с одной из ее точек.

Определение центра тяжести различных тел. Центры тяжести поверхности вращения F или тела вращения V определяются, если заданы меридианная линия y = f(x) с осью вращения как осью x и элементом линии $ds = \sqrt{dx^2 + dy^2}$.

Прежде всего центр тяжести лежит на оси x, являющейся согласно понятию симметрии прямой центра тяжести. Если поверхность вращения или тело вращения располагаются между координатами x_1 и x_2 , то положение центра тяжести определяется уравнениями:

для поверхности вращения:

$$Fx_{C} = 2\pi \int_{x_{1}}^{x_{2}} xy \, ds$$
, или $x_{C} = \frac{\int_{x_{1}}^{x_{2}} xy \, ds}{\int_{x_{1}}^{x_{2}} y \, ds}$;

для тела вращения:

$$Vx_C = \pi \int_{x_1}^{x_2} xy^2 dx$$
, или $x_C = \frac{\int_{x_1}^{x_2} xy^2 dx}{\int_{x_1}^{x_2} y^2 dx}$.

Положение центра тяжести для некоторых линий и плоских фигур. В нижеследующих чертежах и формулах центр тяжести везде обозначен буквою C.

Прямая. Центр тяжести находится на середине прямой.

Периметр треугольника. Если A, B, C—середины сторон a, b, c, то центр тяжести находится в центре круга, вписанного в треугольник A, B, C.

Расстояние центра тяжести от стороны треугольника а равно:

$$x_C = \frac{h_a}{2} \cdot \frac{b+c}{a+b+c},$$

где h_a — высота, соответствующая стороне a.

Периметр параллелограмма. Центр тяжести находится на пересечении диагоналей.

Дуга круга (рис. 17). Центр тяжести находится на биссектрисе центрального угла и отстоит от центра круга на расстоянии:

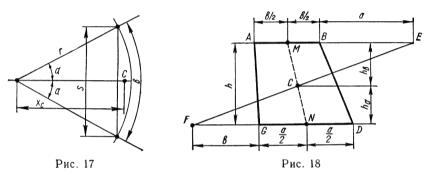
$$x_C = \frac{rs}{b} = \frac{r \sin \alpha}{\alpha}$$
.

Треугольник. Центр тяжести находится на пересечении медиан. Расстояние до ${\it C}$ от одной из сторон равно одной трети соответствующей высоты.

Если $x_1,\ y_1,\ z_1;\ x_2,\ y_2,\ z_2;\ x_3,\ y_3,\ z_3$ — координаты вершин треугольника, то координаты центра тяжести:

$$x_C = \frac{1}{3}(x_1 + x_2 + x_3); \quad y_C = \frac{1}{3}(y_1 + y_2 + y_3); \quad z_C = \frac{1}{3}(z_1 + z_2 + z_3).$$

Параллелограмм. Центр тяжести находится на пересечении диагоналей.



Трапеция. Центр тяжести находится на прямой, соединяющей середину M и N параллельных сторон a и b (рис. 18). Расстояния h_a и h_b равны соответственно:

$$h_a = \frac{h}{3} \cdot \frac{a+2b}{a+b}; \quad h_b = \frac{h}{3} \cdot \frac{2a+b}{a+b}.$$

Отсюда следует построение: на продолжениях параллельных сторон откладываем BE=a и GF=b; EF пересекает MN в точке C—центре тяжести.

K руговой сектор (рис. 19) с углом $\alpha = \frac{\pi \alpha^{\circ}}{180^{\circ}}$.

В общем виде:

$$x_C = \frac{2}{3} r \frac{s}{h} = \frac{2}{3} \frac{r \sin \alpha}{\alpha}$$
;

для площади полукруга:

$$x_C = \frac{4}{3} \cdot \frac{r}{\pi} = 0,4244r;$$

для площади четверти круга (квадранта):

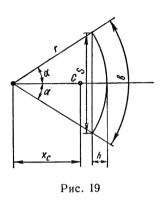
$$x_C = \frac{4}{3} \cdot \frac{\sqrt[4]{2}}{\pi} r = 0,6002r;$$

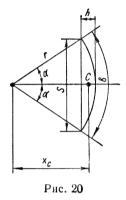
вля площади шестой части круга (сектанта):

$$x_C = \frac{2}{\pi} r = 0.6366r$$
.

Круговой сегмент (рис. 20):

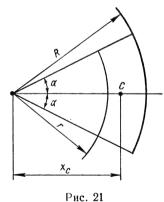
$$x_C = \frac{4}{3} \cdot \frac{r \sin^3 \alpha}{2\alpha - \sin 2\alpha}.$$

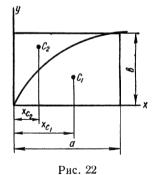




Часть кругового кольца (рис. 21):

$$x_C = \frac{2}{3} \cdot \frac{R^3 - r^3}{R^2 - r^2} \cdot \frac{\sin \alpha}{\alpha}.$$





Площадь параболы (рис. 22):

$$x_{C_1} = \frac{3}{5} a, \quad y_{C_1} = \frac{3}{8} b;$$

$$x_{C_2} = \frac{3}{10}a$$
, $y_{C_2} = \frac{3}{4}b$.

§ 20. Моменты инерции

Моменты инерции и моменты центробежные для тела. Осевым моментом I_A тела относительно оси A называется сумма произведений масс частиц dm на квадрат расстояния a этих частиц от оси A:

$$I_A = \int a^2 dm$$
, или $I_A = \sum a_i^2 m_i$.

Полярным моментом инерции I_0 тела относительно полюса O называется сумма произведений массы частиц dm на квадрат расстояния r от полюса O:

$$I_0 = \int r^2 dm$$
, или $I_0 = \sum r_i^2 m_i$.

Момент инерции всегда величина положительная. Момент инерции можно также писать в виде:

$$I = mi^2$$

где $m=\sum m_i$, либо $m=\int dm$ — общая масса тела, а i называется радиусом инерции. Чтобы в этом случае получить момент инерции, равный моменту инерции тела, нужно предположить, что общая масса тела сосредоточена в одной точке на расстоянии i от оси или полюса (приведенная масса).

Для трех осей A_1 , A_2 , A_3 , пересекающихся под прямым углом в одной точке O, справедлива следующая зависимость между полярным моментом инерции I_0 и суммой трех осевых моментов инерции:

$$I_0 = \frac{1}{2} (I_{A_1} + I_{A_2} + I_{A_3}).$$

Если I_C — момент инерции тела с массой m относительно оси, проходящей через центр тяжести, I_A — момент инерции относительно оси параллельной, удаленной на расстоянии a, то

$$I_A = I_C + ma^2$$
.

Соответственная зависимость существует между полярным моментом инерции I_0 для любой точки O и полярным моментом инерции $(I_0)_C$ для центра тяжести, находящегося от O на расстоянии a:

$$I_0 = (I_0)_C + ma^2$$
.

При осях параллельных момент инерции относительно оси, проходящей через центр тяжести, наименьший.

Если I_1 и I_2 — моменты инерции двух тел относительно двух параллельных осей, проходящих через центры тяжести, то момент инерции общего тела, составленного из данных относительно новой параллельной оси, проходящей через общий их центр тяжести, определяется по формуле:

$$I = I_1 + I_2 + \frac{a^2 m_1 m_2}{m_1 + m_2},$$

где a — расстояние между полярными осями центров тяжести масс m_1 и m_2 . Центробежный момент тела, отнесенный к двум плоскостям, есть произведение массы частицы dm на расстояния x, y от этой частицы до обеих плоскостей:

$$I_{xy} = \int xy \ dm$$
, или $I_{xy} = \sum x_i y_i m_i$.

Центробежный момент может быть положительным, отрицательным или нулем. Он имеет ту же размерность, что и момент инерции. Для тела, центр тяжести которого совпадает с нулевой точкой прямоугольной координатной системы xyz, имеем центробежные моменты I_{yz} , I_{zx} , I_{xy} ; относительно параллельно расположенной координатной системы x'y'z', в которой координаты центра тяжести тела a, b, c, имеем соответствующие центробежные моменты:

$$I_{yz'} = I_{yz} + mbc$$
, $I_{zx'} = I_{zx} + mca$, $I_{zy'} = I_{xy} + mab$.

Пусть в прямоугольной системе координат I_x , I_y , I_z будут три осевых момента инерции, а I_{xy} , I_{yz} и I_{zx} —три центробежных момента инерции, тогда можно определить момент инерции I_A для оси, проходящей через нулевую точку и образующей с координатными осями углы α , β , γ :

$$I_A = I_x \cos^2 \alpha + I_y \cos^2 \beta + I_z \cos^2 \gamma - 2I_{xy} \cos \alpha \cos \beta - 2I_{yz} \cos \beta \cos \gamma - 2I_{zx} \cos \gamma \cos \alpha.$$

Для каждой точки тела существует прямоугольная координатная система, для которой три центробежных момента инерции I_{xy} , I_{yz} и I_{xz} равны нулю; эти три оси называются главными осями, а соответствующие им моменты инерции—главными моментами и нерции, которые обычно обозначаются через A, B и C (A > B > C). Момент инерции для оси, образующей углы α , β и γ с главными осями инерции, равен:

$$I_A = A \cos^2 \alpha + B \cos^2 \beta + C \cos^2 \gamma$$
.

Если тело имеет плоскость симметрии, то каждая прямая, к ней перпендикулярная, представляет главную ось инерции. Если тело имеет ось симметрии, то эта ось представляет одну из трех главных осей инерции для каждой из ее точек.

Если по оси отложить от начала координат отрезок $\frac{1}{\sqrt{I_A}}$, то конечные

точки отрезка лежат на эллипсоиде, главные оси которого совпадают с главными осями инерции, этот эллипсоид называют эллипсои дом инерции, его уравнение:

$$A\xi^2 + B\eta^2 + C\zeta^2 = 1.$$

Величины главных осей:

$$\frac{1}{\sqrt{A}}$$
, $\frac{1}{\sqrt{B}}$ $^{\mathsf{H}}$ $\frac{1}{\sqrt{C}}$.

Эллипсоид инерции для центра тяжести называется центральным эллипсоидом; его главные оси называются также свободными осями тела.

В теории волчка наряду с эллипсоидом инерции важную роль играет также эллипсоид количества вращения. Он имеет то же направление главных осей, что и эллипсоид инерции, и удовлетворяет уравнению:

$$\frac{\xi^2}{A} + \frac{\eta^2}{B} + \frac{\zeta^2}{C} = 1.$$

Моменты инерции плоских фигур. Осевым или экваториальным моментом инерции плоской фигуры относительно оси x, лежащей в этой же плоскости, называется сумма произведений из элементов площади dF на квадрат расстояния этих элементов от оси x:

$$I_x = \int y^2 dF.$$

Полярным моментом инерции плоской фигуры относительно полюса O, расположенного в плоскости, называется сумма произведений из элементов площади dF на квадрат расстояния r этих элементов от полюса O:

$$I_p = \int r^2 dF.$$

Центробежным моментом плоской фигуры относительно двух расположенных в плоскости осей называется сумма произведений из элементов площади dF на произведение кратчайших расстояний x и y этих элементов от обеих осей:

$$I_{xy} = \int xy \ dF.$$

Если принять O за начало прямоугольной системы координатных осей, то для полярного момента инерции будем иметь:

$$I_p = \int r^2 dF = \int (x^2 + y^2) dF = I_x + I_y,$$

где I_x и I_y — осевые моменты инерции площади относительно осей x и y. Если I_C — момент инерции площади F относительно оси, проходящей через центр тяжести, I_x — момент инерции относительно параллельной оси x, удаленной на расстоянии a, то:

$$I_x = I_C + a^2 F$$
.

Моменты инерции важнейших линий и поверхностей. Тела и фигуры предполагаются однородными, т. е.

$$M=\frac{P}{g}$$
,

где M — общая масса тела; g — ускорение силы тяжести и P — вес тела. Прямая линия длиною l; одна конечная точка лежит на оси, другая — на расстоянии r от оси *:

$$I = \frac{\gamma_l}{g} l \frac{r^2}{3} = M \frac{r^2}{3}$$
.

Дуга круга с радиусом r и центральным углом 2α (рис. 23):

$$I_x = \frac{\gamma_t}{g} \cdot \frac{r^3}{2} (\operatorname{arc} 2\alpha - \sin 2\alpha) = M \frac{r^2}{2} \left(1 - \frac{\sin 2\alpha}{\operatorname{arc} 2\alpha} \right),$$

$$I_y = \frac{\gamma_t}{g} \cdot \frac{r^3}{2} (\operatorname{arc} 2\alpha + \sin 2\alpha) = M \frac{r^2}{2} \left(1 + \frac{\sin 2\alpha}{\operatorname{arc} 2\alpha} \right),$$

$$I_{p0} = \frac{\gamma_t}{g} r^3 \operatorname{arc} 2\alpha = Mr^2,$$

где I_{po} — полярный момент инерции относительно полюса O. Полная окружность; $2\alpha = 360^{\circ}$, arc $2\alpha = 2\pi$:

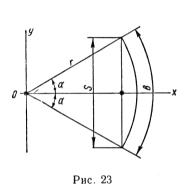
$$l_{p0} = \frac{\gamma_l}{g} r^3 2\pi = Mr^2;$$

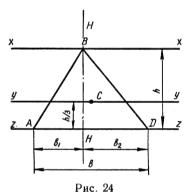
$$l_x = l_y = \frac{\gamma_l}{g} r^3 \pi = \frac{Mr^2}{2}.$$

^{*} Индексы при / означают ось, относительно которой вычисляется момент инерции; γ_ℓ — вес единицы длины; γ_S — вес единицы площади.

Треугольник; С-центр тяжести треугольника (рис. 24):

$$\begin{split} I_x = & \frac{\gamma_S}{g} \cdot \frac{bh^3}{4} = M \frac{h^2}{2} \; ; \quad I_y = \frac{\gamma_S}{g} \cdot \frac{bh^3}{36} = M \frac{h^2}{18} \; ; \\ I_z = & \frac{\gamma_S}{g} \cdot \frac{bh^3}{12} = M \frac{h^2}{6} \; ; \\ I_H = & \frac{\gamma_S}{g} \frac{h \left(b_1^3 + b_2^3\right)}{12} = M \frac{b_1^3 + b_2^3}{6b} \; ; \\ I_{pB} = & \frac{\gamma_S}{g} \left(\frac{bh^3}{4} + \frac{h \left(b_1^3 + b_2^3\right)}{12} \right) \; ; \\ I_{pC} = & \frac{\gamma_S}{g} \left(\frac{bh^3}{36} + \frac{h \left(b_1^3 + b_2^3\right)}{12} - \frac{bh \left(b_2 - b_1\right)^2}{18} \right) = M \frac{a^2 + b^2 + c^2}{36} \; . \end{split}$$



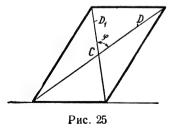


Для любой оси, проходящей через центр тяжести, справедливо:

$$l_c = M (l_1^2 + l_2^2 + l_3^2)/12,$$

 \mathbf{r} де l_1 , l_2 , l_3 —расстояния вершин от оси.

Равнобедренный треугольник; $b_1 = b_2 = \frac{b}{2}$:



$$I_{H} = \frac{\gamma_{S}}{g} \cdot \frac{b^{3}h}{48}; \quad I_{pB} = \frac{\gamma_{S}}{g} \cdot \frac{bh (12h^{2} + b^{2})}{48}$$
$$I_{pC} = \frac{\gamma_{S}}{g} \cdot \frac{bh (4h^{2} + 3b^{2})}{144}.$$

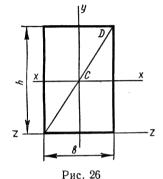
Параллелограмм (рис. 25):

$$I_D = \frac{\gamma_S}{g} \cdot \frac{DD_1^3 \sin^3 \varphi}{48} = M \frac{D_1^2 \sin^2 \varphi}{24}.$$
Pom 6:

$$I_D = \frac{\gamma_S}{g} \cdot \frac{DD_1^3}{48} = M \frac{D_1^2}{24}$$
.

Прямоугольник (рис. 26):

$$\begin{split} I_D &= \frac{\gamma_S}{g} \cdot \frac{D^4 \sin^3 \varphi}{48} = M \, \frac{D^2 \sin^2 \varphi}{24} \,, \\ I_x &= \frac{\gamma_S}{g} \cdot \frac{bh^3}{12} = M \, \frac{h^2}{12} \,, \quad I_y = \frac{\gamma_S}{g} \cdot \frac{b^3 h}{12} = M \, \frac{b^2}{12} \,, \\ I_z &= \frac{\gamma_S}{g} \cdot \frac{bh^3}{3} = M \, \frac{h^2}{3} \,; \\ I_{pC} &= \frac{\gamma_S}{g} \cdot \frac{bh \, (b^2 + h^2)}{12} = M \, \frac{b^2 + h^2}{12} \,. \end{split}$$



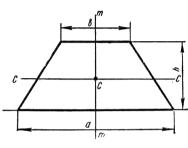


Рис. 27

Квадрат со стороной а:

$$\begin{split} I_x &= I_y = I_D = \frac{\gamma_S}{g} \cdot \frac{a^4}{12} = M \frac{a^2}{12} \; ; \\ I_a &= \frac{\gamma_S}{g} \cdot \frac{a^4}{3} = M \frac{a^2}{3} \; ; \quad I_{pC} = \frac{\gamma_S}{g} \cdot \frac{a^4}{6} = M \frac{a^2}{6} \; . \end{split}$$

Равнобедренная трапеция (рис. 27):

$$I_{a} = \frac{\gamma_{S}}{g} \cdot \frac{h^{3}(a+3b)}{12} = M \frac{h^{2}}{6} \cdot \frac{a+3b}{a+b},$$

$$I_{b} = \frac{\gamma_{S}}{g} \cdot \frac{h^{3}(3a+b)}{12} = M \frac{h^{2}}{6} \cdot \frac{3a+b}{a+b},$$

$$I_{m} = \frac{\gamma_{S}}{g} \cdot \frac{h}{48} \cdot \frac{a^{4}-b^{4}}{a-b} = M \frac{a^{2}+b^{2}}{24},$$

$$I_{c} = \frac{\gamma_{S}}{g} \cdot \frac{h^{3}}{36} \cdot \frac{a^{2}+4ab+b^{2}}{a+b} = M \frac{h^{2}}{18} \cdot \frac{a^{2}+4ab+b^{2}}{(a+b)^{2}}.$$

Круг (любого диаметра):

$$I_d = \frac{\gamma_S}{g} \cdot \frac{\pi r^4}{4} = \frac{\gamma_S}{g} \cdot \frac{\pi d^4}{64} = M \frac{r^2}{4}, \quad I_{pO} = \frac{\gamma_S}{g} \cdot \frac{\pi r^4}{2} = \frac{\gamma_S}{g} \cdot \frac{\pi d^4}{32} = M \frac{r^2}{2}.$$

Полукруг. Для ограничивающего диаметра (ось x) и линии симметрии (ось y) имеем:

$$I_x = I_y = \frac{\gamma_S}{g} \cdot \frac{\pi r^4}{8} = M \cdot \frac{r^2}{4}$$
.

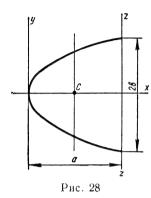
Для центра О

$$I_{p0} = \frac{\gamma_S}{g} \frac{\pi r^4}{4} = M \frac{r^2}{2}$$
;

для центра тяжести:

$$I_{pC} = \frac{\gamma_S}{g} \frac{\pi r^4}{4} \left(1 - \frac{32}{9\pi^2} \right) = M \frac{r^2}{2} \left(1 - \frac{32}{9\pi^2} \right).$$

Круговое кольцо (наружный радиус R, внутренний радиус r):



$$I_d = \frac{\gamma_S}{g} \cdot \frac{\pi (R^4 - r^4)}{4} = M \frac{(R^2 + r^2)}{4}; \quad I_{PO} = 2I_d.$$

Эллипс. Для оси 2a, как оси x, для оси 2b, как оси y, и центра O, как полюса:

$$\begin{split} I_a = & \frac{\gamma_S}{g} \cdot \frac{\pi a b^3}{4} = M \, \frac{b^2}{4} \, ; \quad I_b = & \frac{\gamma_S}{g} \cdot \frac{\pi a^3 b}{4} = M \, \frac{a^2}{4} \, ; \\ I_{PO} = & \frac{\gamma_S}{g} \cdot \frac{\pi a b}{4} \, (a^2 + b^2) = M \, \frac{a^2 + b^2}{4} \, . \end{split}$$

Парабола (рис. 28):

$$\begin{split} I_x = & \frac{\gamma_S}{g} \cdot \frac{4ab^3}{15} = M \frac{b^2}{5} \; ; \quad I_z = \frac{\gamma_S}{g} \cdot \frac{32a^3b}{105} = M \frac{8a^2}{35} \; ; \\ I_y = & \frac{\gamma_S}{g} \cdot \frac{4a^3b}{7} = M \frac{3a^2}{7} \; ; \quad I_c = \frac{\gamma_S}{g} \cdot \frac{16a^3b}{175} = M \frac{12a^2}{175} \; . \end{split}$$

КИНЕМАТИКА

§ 21. Кинематика точки

Кинематика есть часть механики, изучающая движение с геометрической точки зрения, независимо от причин, его вызывающих.

Прямолинейное движение. Положение точки, находящейся в прямолинейном движении, вполне определяется нулевой точкой O прямого пути и

расстоянием данной точки s=f(t) от нулевой точки в известный момент времени. Путь s можно изобразить графически как функцию времени t при помощи кривой времени— пути (рис. 29). Скорость точки выражается формулой:

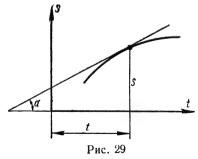
$$v = \frac{ds}{dt} = \frac{df(t)}{dt} = \text{tg } \alpha.$$

Ускорение точки

$$a = \frac{dv}{dt} = \frac{d^2s}{dt^2} = \frac{d^2f(t)}{dt^2}.$$

Если движение точки графически изображено кривой времени—скорости (рис. 30), то

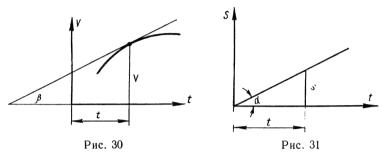
$$a = \frac{dv}{dt} = \operatorname{tg} \beta$$
 in $s = \int_{0}^{t} v \, dt$.



При движении точки по прямой линии с постоянной скоростью график времени — пути представляется прямой линией (рис. 31) и $\operatorname{tg} \alpha = v_0 = \operatorname{const.}$ В этом случае ускорение равняется нулю. Пройденный путь

$$s = v_0 t$$
.

Движение точки называется равномерно ускоренным или равномерно замедленным, если ускорение а является величиной постоянной и независимой от времени. Движение — равномерно-ускоренное, если постоянное ускорение положительно, и равномерно-замедленное, если ускорение отрицательно.



На рис. 32 диаграмма времени — скорости является прямой линией с постоянным наклоном:

$$tg \beta = a$$
.

На рис. 33 кривая времени — пути является параболой:

$$tg\alpha = \frac{ds}{dt} = v = v_0 + at,$$

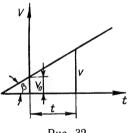


Рис. 32

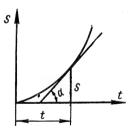


Рис. 33

где v_0 —скорость, соответствующая времени t=0. Пройденный путь

$$s = \int v \, dt = v_0 t + \frac{1}{2} a t^2 = \frac{v + v_0}{2} t = \frac{v^2 - v_0^2}{2a}.$$

При $v_0 = 0$ и s = h получаем:

$$h = \frac{v^2}{2a}$$
 if $v = \sqrt{2ah} = at$.

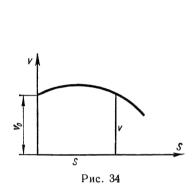
Пример. Свободное падение в безвоздушном пространстве с ускорением $a = g = 9.81 \frac{M}{car^2}$.

Если подсчитать время и путь от момента начала падения точки, находившейся в покое $(v_0=0)$, то получаем:

$$h = \frac{gt^2}{2}$$
; $v = gt$; $h = \frac{v^2}{2g}$; $v = \sqrt{2gh}$.

При прямолинейном движении точки с переменным ускорением уравнение движения можно представить графически с помощью кривой времени — пути (рис. 29) или кривой времени — скорости (рис. 30), или, наконец, кривой пути — скорости (рис. 34).

Если дана кривая времени—скорости, то интегрированием $s = \int v \ dt$ можно получить кривую времени—пути.



V=RW

V=RW

Рис. 35

Если скорость дана функцией пройденного пути v=v (s), то время находится как функция пути из $v=\frac{ds}{dt}$:

$$t = \int \frac{ds}{v(s)}.$$

Угловая скорость. Круговое движение. При движении точки M по окружности (рис. 35) угловой скоростью вращения в момент времени t называют предел отношения $\frac{\Delta \Psi}{\Delta t}$, когда Δt стремится к нулю. Обозначая угловую скорость буквой ω , имеем:

$$\omega = \lim_{\Delta t \to 0} \frac{\Delta \Phi}{\Delta t} = \frac{d \Phi}{d t}$$
,

г. е. угловая скорость в данный момент равна первой производной от угла поворота по времени. Размерность угловой скорости: $[\omega] = pa\partial \cdot ce\kappa^{-1}$.

Ёсли радиус окружности обозначить через R, то скорость точки M можно выразить так:

$$v = \frac{ds}{dt} = R \frac{d\varphi}{dt}$$
,

направлена она по касательной к окружности. Заменяя

$$\frac{d\varphi}{dt} = \omega$$
,

имеем:

$$v = R\omega$$
.

Криволинейное движение. Положение точки на ее криволинейном пути определяется нулевой точкой O в пространстве и радиусом-вектором \mathbf{r} с пачалом в точке O, соответствующим временному положению точки (рис. 36). Если \mathbf{r} известен как функция времени, то этим вполне определено движение точки.

По радиусу-вектору г находим скорость v и ускорение а:

$$\mathbf{v} = \frac{d\mathbf{r}}{dt} \quad \mathbf{u} \quad \mathbf{a} = \frac{d\mathbf{v}}{dt} = \frac{d^2\mathbf{r}}{dt^2}.$$

При применении прямоугольной координатной системы (x, y, z) положение точки можно определить, представляя все ее три прямоугольные координаты в функции времени:

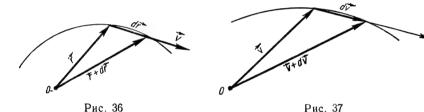
$$x = \varphi(t), \quad y = \psi(t), \quad z = \chi(t).$$

Скорость в этом случае выражается составляющими:

$$\dot{\varphi}(t) = \frac{dx}{dt}; \quad \dot{\psi}(t) = \frac{dy}{dt}; \quad \dot{\chi}(t) = \frac{dz}{dt},$$

а ускорение — составляющими:

$$\ddot{\varphi}(t) = \frac{d^2x}{dt^2}; \quad \ddot{\psi}(t) = \frac{d^2y}{dt^2}; \quad \ddot{\chi}(t) = \frac{d^2z}{dt^2}.$$



Величина скорости

$$|\mathbf{v}| = v = \sqrt{\dot{\varphi}^2 + \dot{\psi}^2 + \dot{\chi}^2};$$

величина ускорения

$$|a| = a = \sqrt{\ddot{\varphi}^2 + \ddot{\psi}^2 + \ddot{\chi}^2}.$$

Если вектор скорости

$$\mathbf{v} = \frac{d\mathbf{r}}{dt}$$

будет отложен от какой-нибудь определенной точки O пространства, то конечная точка \mathbf{v} описывает годограф (рис. 37). Скорость по годографу даст по величине \mathbf{u} направлению ускорение

$$a = \frac{dv}{dt} = \frac{d^2r}{dt^2}$$
.

Из годографа видно, что вектор ускорения ${f a}$ и вектор скорости ${f v}$ совпадают по направлению только при прямолинейном движении точки.

При криволинейном движении точки вектор ускорения никогда

не совпадает с направлением касательной к кривой пути.

Вектор ускорения а, лежащий всегда в плоскости, касательной к кривой пути, можно разложить на касательную составляющую производной скорости по времени и на нормальную составляющую, направленную

к центру кривизны:

$$a_{\tau} = \frac{dv}{dt}$$
, $a_n = \frac{v^2}{\rho} = \omega^2 \rho = v \omega$.

При этом ϱ — радиус кривизны кривой пути, $\omega = \frac{v}{\varrho}$ — угловая скорость, c которой точка движется вокруг центра кривизны; a_{τ} зависит от изменения величины скорости, а a_n —от изменения направления скорости. Для модуля ускорения a имеем следующее выражение:

$$a = \sqrt{\left(\frac{dv}{dt}\right)^2 + \frac{v^4}{\varrho^2}} .$$

При $a_{\tau}\!=\!0$ получаем $v\!=\!$ const, т. е. v по величине не изменяется и точка движется по кривой любой формы с постоянной скоростью. При $a_n\!=\!0$ получаем прямолинейное движение.

Пример. Точка движется по кругу радиусом r. Касательное ускорение точки $a_z = \frac{dv}{dt}$. При $v = \mathrm{const}$ ускорение $a_z = 0$. Нормальное ускорение

 $a_n = \frac{v^2}{r}$ направлено к центру круга. При постоянной скорости v оно имеет постоянное значение.

С помощью основного динамического уравнения умножением ускорения а на массу точки получаем по направлению и величине силу F, необходимую для получения соответствующего движения.

Если точка совершает одновременно два частных движения, то ее действительное движение получается сложением этих частных движений.

§ 22. Движение твердого тела

Поступательное перемещение. Движение, при котором все точки твердого тела описывают конгруэнтные пути, т. е. такие кривые, которые при наложении совпадают всеми своими точками, называется поступательным. Таким образом, для указания движения всего тела достаточно указать движение какой-нибудь одной его точки. Из начального положения можно получить каждое последующее.

Все, что было сказано относительно движения точки, действительно и для поступательного перемещения твердого тела, так как перемещение тела определяется движением одной его точки.

Можно соединить в одно два движения, которые совершаются одновременно одним и тем же твердым телом, складывая геометрически скорости и ускорения обоих частных движений:

$$v = v_1 + v_2$$
 $u \quad w = w_1 + w_2$

Вращение. Бесконечно малое вращение называется элементом вращения. Ему соответствует угол вращения $d\alpha$ вокруг оси вращения в элемент времени dt. Путь точки, лежащей на расстоянии a от оси вращения, будет $ds=ad\alpha$. Для полного определения движения при неизменной оси вращения необходимо знать, кроме нее, угол вращения α как функцию времени $\alpha=\alpha$ (t). Угловая скорость ω есть скорость изменения угла вращения:

$$\omega = \frac{d\alpha}{dt}.$$

Какая-нибудь точка на расстоянии a от оси вращения обладает скоростью $v=a\omega$. Угловое ускорение в означает скорость изменения угловой

скорости:

$$\varepsilon = \frac{d\omega}{dt} = \frac{d^2\alpha}{dt^2}.$$

Какая-нибудь точка M на расстоянии a от оси вращения обладает касательным ускорением:

$$w_t = a\varepsilon$$

и нормальным ускорением в перпендикулярном направлении к оси вращения:

$$w_n = \frac{v^2}{a} = a\omega^2$$
.

Вращению около неподвижной оси вполне соответствуют формулы прямолинейного движения точки. Надо только вместо s, v и w подставить α , ω и ε . При постоянной угловой скорости получаем ее значение:

$$\omega = \frac{d\varphi}{dt} = \frac{\alpha}{t} \,,$$

т. е. угловая скорость равна отношению угла вращения к соответствующему времени.

Вместо угловой скорости в технике пользуются числом оборотов n в минуту, которое связано с угловой скоростью равенством:

$$\omega = \frac{2\pi n}{60}.$$

При постоянном угловом ускорении

$$\varepsilon = \frac{d\omega}{dt} = \frac{\omega_2 - \omega_1}{t_2 - t_1}$$

т. е. угловое ускорение равно отношению угловой скорости к соответствую-

шему промежутку времени.

Вращение называется равномерно ускоренным или замедленным, смотря по тому, имеет є положительное или отрицательное значение. Аналогично формулам равномерно ускоренного движения точки получаем:

$$\begin{split} \omega &= \omega_0 + \varepsilon t; \\ \alpha &= \int \omega \, dt = \omega_0 t + \frac{1}{2} \, \varepsilon t^2 = \frac{\omega + \omega_0}{2} \, t = \frac{\omega^2 - \omega_0^2}{2\varepsilon} \; . \end{split}$$

Направление вращения при неподвижной оси указывается знаком угловой скорости; при этом одно из направлений считается положительным, а другое — отрицательным. Этот способ, однако, нецелесообразен в случае, если ось вращения меняется. В этом случае ось вращения, величина и направление угловой скорости задается вектором угловой скорости о; абсолютное значение вектора о дает величину угловой скорости, линия его направления — ось вращения, а стрелка у о указывает направление вращения; за положительное направление принято вращение против часовой стрелки, если смотреть с конца вектора на его исходную точку.

Чтобы для точки M твердого тела (рис. 38) определить скорость ${\bf v}$, соответствующую угловой скорости ${\bf \omega}$, достаточно взять на оси вращения точку O и провести радиус-вектор $\overline{OM}={\bf r}$ (рис. 38). Величина скорости ${\bf v}=a{\bf \omega}$ и направление ${\bf v}$, перпендикулярное к плоскости, образуемой ${\bf \omega}$

и г, определяются векторным произведением:

$$\mathbf{v} = \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}$$
.

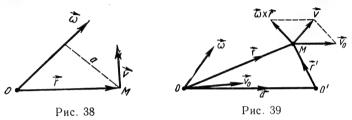
При прямоугольной координатной системе последнее уравнение может быть записано следующим образом:

$$\mathbf{v} = \begin{vmatrix} \mathbf{i} & \mathbf{j} & \mathbf{k} \\ \omega_1 & \omega_2 & \omega_3 \\ \mathbf{x} & \mathbf{y} & \mathbf{z} \end{vmatrix} = \mathbf{i} (\omega_2 z - \omega_3 y) + \mathbf{j} (\omega_3 x - \omega_1 z) + \mathbf{k} (\omega_1 y - \omega_2 x),$$

или

$$v_1 = \omega_2 z - \omega_3 y;$$
 $v_2 = \omega_3 x - \omega_1 z;$ $v_3 = \omega_1 y - \omega_2 x.$

Если в твердом теле только одна точка O неподвижна и тело произвольно вращается около этой точки, то такое движение называется сферическим. Оно состоит из вращения вокруг произвольных осей вращения, которые всегда проходят через неподвижную точку O. Вращению твердого тела вокруг неподвижной точки соответствуют три степени свободы.



Ускорение точки M при вращении вокруг неподвижной точки O находится из равенства:

$$\frac{d\mathbf{r}}{dt} = \mathbf{v} = \mathbf{\omega} \times \mathbf{r}$$

дифференцированием по времени:

$$\mathbf{w} = \frac{d^2\mathbf{r}}{dt^2} = \frac{d\mathbf{v}}{dt} = \varepsilon \times \mathbf{r} + \mathbf{\omega} \times \mathbf{v},$$

где $\varepsilon = \frac{d\omega}{dt}$ — вектор углового ускорения.

Общий случай движения твердых тел. Сложением поступательного и вращательного движений получается общее движение твердого тела. Движение тела в данный момент определяется поступательной скоростью движения \mathbf{v}_{o} произвольной точки O и скоростью вращения $\mathbf{\omega}$ вокруг оси, проходящей через точку O. Точка M, лежащая на расстоянии \mathbf{r} от O, имеет мгновенную скорость (рис. 39):

$$\mathbf{v}_{M} = \mathbf{v}_{0} + \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}$$

 $\mathbf{\omega} \times \mathbf{r}$ есть скорость точки M относительно O, вследствие чего можно написать:

$$\mathbf{v}_{M} = \mathbf{v}_{0} + \mathbf{v}_{M \text{ отн. } O}, \quad \text{или} \quad \mathbf{v}_{M} = \mathbf{v}_{0} + \mathbf{v}_{M_{O}}.$$

Ввиду наличия трех степеней свободы поступательного движения и трех степеней свободы вращения тело имеет в пространстве шесть степеней свободы.

Если для исследования мгновенного состояния движения твердого тела взята другая начальная точка O' (рис. 39), то ее скорость выражается через скорость первой начальной точки:

$$\mathbf{v}_{\mathbf{a}}' = \mathbf{v}_{\mathbf{a}} + \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{a}$$
.

Вычитая из первого векторного уравнения второе, получаем:

$$\mathbf{v}_{M} = \mathbf{v}_{0}' + \boldsymbol{\omega} \times (\mathbf{r} - \mathbf{a}) = \mathbf{v}_{0}' + \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}',$$

т. е. при переходе к другой начальной точке мгновенная угловая скорость ω не меняется; меняется лишь скорость поступательного движения \mathbf{v} .

§ 23. Относительное, переносное и абсолютное движения

Движение точки M по отношению к подвижным осям (к подвижной системе отсчета) называется относительным. Движение подвижных осей по отношению к неподвижной системе отсчета называется переносным. Движение точки M относительно неподвижных осей условно называется а б с о л ю т н ы м движением. Абсолютное движение точки (или тела) может быть названо также сложным или результирующим движением.

Относительное движение при поступательном движении подвижной системы отсчета. Обозначим скорость и ускорение тела, принятого за подвижную систему отсчета, через \mathbf{v}_e и \mathbf{a}_e (переносные скорость и ускорение), а скорость и ускорение точки M относительно движущегося тела—через \mathbf{v}_r и \mathbf{a}_r (относительные скорость и ускорение). Абсолютная скорость точки

имеет значение:

$$\mathbf{v} = \mathbf{v}_e + \mathbf{v}_r$$
, или $\mathbf{v}_r = \mathbf{v} - \mathbf{v}_e$,

а абсолютное ускорение:

$$\mathbf{a} = \mathbf{a}_e + \mathbf{a}_r$$
, или $\mathbf{a}_r = \mathbf{a} - \mathbf{a}_e$.

Эти соотношения верны в случае, если подвижная система отсчета совершает только поступательное движение.

Ответительное обижение при произвольном обижении подвижной системы отсчета. Обозначим скорость точки M относительно тела, принятого за подвижную систему отсчета, через \mathbf{v}_{r} , а скорость движущегося тела, \mathbf{r} . е. скорость той точки движущегося тела, \mathbf{c} с которой точка M в данный момент совпадает, — через \mathbf{v}_{e} , тогда абсолютная скорость точки M, как и в первом случае, будет геометрической суммой двух скоростей;

$$\mathbf{v} = \mathbf{v}_r + \mathbf{v}_\rho$$
, или $\mathbf{v}_r = \mathbf{v} - \mathbf{v}_\rho$.

Подобное простое соотношение неприменимо для нахождения абсолютного ускорения K ускорению \mathbf{a}_e движущегося тела и к относительному ускорению \mathbf{a}_r точки M прибавляется еще так называемое ускорение K ориолиса $\mathbf{a}_{\mathbf{k}}$:

$$a = a_r + a_\rho + a_\kappa$$

Эта формула может быть получена следующим образом.

Пусть подвижная система координат $\hat{O}'x'y'z'$ движется относительно неподвижной системы Oxyz.

Рассмотрим произвольное движение какой-либо точки *М*, положение которой относительно неподвижной системы координат определяется радиусом-вектором:

$$\mathbf{r} = \mathbf{Q} + \mathbf{r}_1$$

где ${f Q}$ — радиус-вектор подвижного начала координат O', ${f r_1}$ — радиус-вектор точки M относительно подвижной системы координат.

Дифференцируя это равенство по времени, получим абсолютную скорость точки M:

$$\mathbf{v} = \frac{d\mathbf{r}}{dt} = \frac{d\mathbf{\varrho}}{dt} + x' \frac{d\mathbf{i}'}{dt} + y' \frac{d\mathbf{j}'}{dt} + z' \frac{d\mathbf{k}}{dt} + \frac{dx'}{dt} \mathbf{i}' + \frac{dy'}{dt} \mathbf{j}' + \frac{dz'}{dt} \mathbf{k}'.$$

Первые четыре слагаемых представляют собой переносную скорость \mathbf{v}_e ; относительная скорость \mathbf{v}_r , равна трем последним слагаемым.

Таким образом, абсолютная скорость точки М имеет значение:

$$\mathbf{v} = \mathbf{v}_e + \mathbf{v}_r$$

Для получения ускорения а точки в сложном движении составим reoметрические производные по времени от обеих частей равенства:

$$\mathbf{a} = \frac{d\mathbf{v}}{dt} = \frac{d\mathbf{v}_e}{dt} + \frac{d\mathbf{v}_r}{dt}$$
.

Вычислим обе производные правой части:

$$\frac{d\mathbf{v}_{f}}{dt} = \frac{d}{dt} \left(\frac{d\mathbf{Q}}{dt} + x' \frac{d\mathbf{i}'}{dt} + y' \frac{d\mathbf{j}'}{dt} + z' \frac{d\mathbf{k}'}{dt} \right) =$$

$$= \frac{d^{2}\mathbf{Q}}{dt^{2}} + x' \frac{d^{2}\mathbf{i}'}{dt^{2}} + y' \frac{d^{2}\mathbf{j}'}{dt^{2}} + z' \frac{d^{2}\mathbf{k}'}{dt^{2}} + \frac{dx'}{dt} \frac{d\mathbf{i}'}{dt} + \frac{dy'}{dt} \frac{d\mathbf{j}'}{dt} + \frac{dz'}{dt} \frac{d\mathbf{k}'}{dt}.$$

Принимая во внимание соотношения:

$$\frac{d\mathbf{i}'}{dt} = \mathbf{\omega} \times \mathbf{i}', \quad \frac{d\mathbf{j}'}{dt} = \mathbf{\omega} \times \mathbf{j}', \quad \frac{d\mathbf{k}'}{dt} = \mathbf{\omega} \times \mathbf{k}',$$

где ω — мгновенная угловая скорость, с которой вращается система координат O'x'y'z', после преобразования получим:

$$\frac{d\mathbf{v}}{dt} = \mathbf{a}_e + \mathbf{\omega} \times \mathbf{v}_r.$$

Обращаясь к вычислению второго слагаемого, находим:

$$\frac{d\mathbf{v}_r}{dt} = \frac{d}{dt} \left(\frac{dx'}{dt} \mathbf{i}' + \frac{dy'}{dt} \mathbf{j}' + \frac{dz'}{dt} \mathbf{k}' \right) = \mathbf{a}_r + \mathbf{\omega} \times \mathbf{v}_r.$$

Складывая найденные производные, приходим к окончательной формуле:

$$\mathbf{a} = \mathbf{a}_e + \mathbf{a}_r + 2\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{v}_r$$

Третье слагаемое этой формулы, равное $a_{\kappa} = 2\omega \times v_{r}$, называется по воротным ускорением, или ускорением Кориолиса Модуль ускорения Кориолиса равен:

$$a_{\rm K} = 2\omega v_r \sin(\omega, ^{\rm v}v_r)$$
.

При $\omega=0$, т. е. только при поступательном движении системы отсчета, ускорение Кориолиса исчезает.

Для прямоугольной координатной системы с составляющими угловой скорости ω_1 , ω_2 , ω_3 и с составляющими относительной скорости v_{r_1} , v_{r_2} , v_{r_3} получаем составляющие ускорения Кориолиса:

$$a_{K_1} = 2 (\omega_2 v_{r_3} - \omega_3 v_{r_2}),$$

$$a_{K_2} = 2 (\omega_3 v_{r_1} - \omega_1 v_{r_3}),$$

$$a_{K_3} = 2 (\omega_1 v_{r_2} - \omega_2 v_{r_3}).$$

ДИНАМИКА

§ 24. Динамика материальной точки

Прямолинейное движение. Основное уравнение динамики имеет вид:

$$\mathbf{F} = m \, \frac{d\mathbf{v}}{dt} = m \, \frac{d^2\mathbf{r}}{dt^2}.$$

Сила и ускорение материальной точки представляют собой векторы одинакового направления.

При прямолинейном движении вскторы скорости и ускорения, а следовательно, и вектор силы совпадают с прямой, по которой происходит движение материальной точки. Если сила равна нулю, то материальная точка находится либо в покое, либо совершает прямолинейное движение с постоянной скоростью, так как ускорение также равняется нулю.

Если сила постоянна по величине и направлению, то движение будет равномерно ускоренным (или равномерно замедленным).

Если начальная скорость равна нулю или совпадает с направлением постоянной силы, то движение будет прямолинейным равномерно ускоренным (или равномерно замедленным).

Свободное падение тела в безвоздушном пространстве служит примером такого движения. На падающее тело действует только сила притяжения

Земли.

Криволинейное движение. Из основного уравнения динамики получим необходимую для движения силу F как по направлению, так и по величине:

$$\mathbf{F} = m\mathbf{a} = m\,\frac{d\mathbf{v}}{dt}\,.$$

Так же как и ускорение а, сила **F** лежит в соприкасающейся плоскости и может быть разложена на составляющие: касательную

$$F_t = ma_t = m \frac{dv}{dt}$$
.

и нормальную

$$F_n = ma_n = m \frac{v^2}{r}$$
.

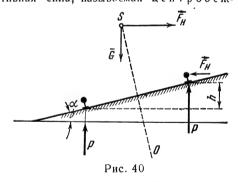
Например, точка массой m движется по окружности радиусом r с постоянной скоростью v.

Силой, действующей на точку, является центростремительная сила $F_n = m \frac{v^2}{r} = m \omega^2 r$, направленная к центру круга. На действие центростремительной силы отвечает реактивная сила, называемая центробе ж-

ной силой. Так, например, автомобиль, движущийся по мосту с вогнутой проезжей частью, оказывает давление на мост, превышающее вес автомобиля на величину центробежной силы. Если просзжая часть моста будет выгуклой, то давление движущегося автомобиля на такой мост будет меньше веса автомобиля.

При движении железнодорожного вагона по криволинейному пути колеса вагона оказывают на наружный рельс горизонтальное давление, вызванное действием

центробежной силы.



Для того чтобы на кривых участках пути не происходило опрокидывания вагона, наружный рельс приподнимается на высоту h (рис. 40). Эта высота определяется из условия, чтобы равнодействующая давления G, создаваемого весом вагона и центробежной силы $F_n = \frac{mv^2}{r}$, была направлена по оси симметрии SO вагона.

Если на материальную точку с массой m действует одновременно несколько сил, то каждая из этих сил действует независимо от других и

сообщает материальной точке ускорение, численно равное величине этой силы, деленной на величину массы m (закон независимости действия сил). Сила \mathbf{F}_i , действуя на материальную точку, сообщает ей ускорение

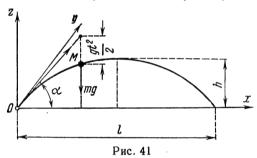
$$a_i = \frac{F_i}{m}$$
;

от действия системы сил $\mathbf{F}_1,\ \mathbf{F}_2,\ \dots,\ \mathbf{F}_n$ ускорение материальной точки будет равно:

$$\mathbf{a} = \frac{1}{m} \sum_{i=1}^{i=n} \mathbf{F}_i,$$

где $\sum_{i=1}^{i=n} \mathbf{F}_i = \mathbf{F}$ есть равнодействующая сил $\mathbf{F}_1, \ \mathbf{F}_2, \ \ldots, \ \mathbf{F}_n.$

Таким образом, ускорение материальной точки пропорционально равнодействующей всех сил, действующих на материальную точку.



Обозначая проекции равнодействующей ${\bf F}$ на оси координат ${\it x, y, z}$ через ${\it F_x, F_y, F_z}$, можем записать основное уравнение динамики в проекциях:

$$F_x = m \frac{d^2x}{dt^2}$$
, $F_y = m \frac{d^2y}{dt^2}$, $F_z = m \frac{d^2z}{dt^2}$.

Например, тяжелая материальная точка движется в безвоздушном пространстве (рис. 41). На нее действует сила земного притяжения, равная mg. Определим закон движения без учета сопротивления воздуха.

Пусть в начальный момент времени движущаяся точка находилась в начале координат *O* и имела скорость, равную v₀, лежащую в плоскости *Охг* и направленную под углом α к горизонту. При выбранной системе координат уравнения движения точки принимают вид:

$$m\dot{x} = 0,$$

 $m\dot{y} = 0,$
 $m\ddot{z} = -mg$

Интегрируя эти уравнения, получим:

$$\dot{x} = C_1,
\dot{y} = C_2,
\dot{z} = -gt + C_8,$$

Интегрируя второй раз, найдем закон движения:

$$x = C_1 t + C_4,$$

$$y = C_2 t + C_5,$$

$$z = -\frac{gt^2}{2} + C_3 t + C_6.$$

Произвольные постоянные определяются из следующих начальных условий:

$$t = 0$$
, $x = y = z = 0$, $\dot{x} = v_0 \cos \alpha$, $\dot{y} = 0$, $\dot{z} = v_0 \sin \alpha$.

Подставляя эти условия в уравнения движения, найдем постоянные интегрирования:

$$C_1 = v_0 \cos \alpha$$
, $C_3 = v_0 \sin \alpha$,
 $C_2 = C_4 = C_5 = C_6 = 0$.

Таким образом, закон движения точки выражается уравнениями:

$$\begin{aligned} x &= v_0 t \cos \alpha, \\ y &= 0, \\ z &= v_0 t \sin \alpha - \frac{g t^2}{2} \,. \end{aligned}$$

Исключая из этих уравнений время t, найдем траекторию движущейся точки:

$$z = x \operatorname{tg} \alpha - \frac{gx^2}{2v_0^2 \cos^2 \alpha},$$

т. е. траекторией движущейся точки является парабола, проходящая через начало координат с осью, параллельной оси z. Из условия z=0 находим дальность полета:

$$l = \frac{2v_0^2 \operatorname{tg} \alpha \cos^2 \alpha}{g} = \frac{v_0^2 \sin 2\alpha}{g}$$

Наибольшая дальность полета будет при $\alpha = \frac{\pi}{4}$.

Продолжительность полета определяется по формуле:

$$t = \frac{l}{v_0 \cos \alpha} = \frac{2v_0}{g} \sin \alpha.$$

Максимальная высота h подъема точки при данном угле возвышения α определяется из условия:

$$\frac{dz}{dx} = 0.$$

Из этого условия находим расстояние:

$$x_0 = \frac{v_0^2 \sin 2\alpha}{2\sigma},$$

при котором точка достигает наибольшей высоты подъема:

$$z_{\text{makc}} = h = \frac{v_0^2}{2g} \sin^2 \alpha.$$

Если материальная точка принуждена двигаться по поверхности f(x, y, z), то уравнение движения точки будет иметь вид:

$$m\,\frac{d^2\mathbf{r}}{d\,t^2}=\mathbf{F}+\mathbf{N},$$

где N есть реакция поверхности, направленная по нормали.

В координатной форме уравнения движения точки по поверхности $f\left(x,\;y,\;z\right)$ имеют вид:

$$m \frac{d^2x}{dt^2} = X + \lambda \frac{\partial f}{\partial x},$$

$$m \frac{d^2y}{dt^2} = Y + \lambda \frac{\partial f}{\partial y},$$

$$m \frac{d^2z}{dt^2} = Z + \lambda \frac{\partial f}{\partial z},$$

где $X,\ Y,\ Z$ —составляющие внешней силы $\mathbf F$ и $\lambda \frac{\partial f}{\partial x},\ \lambda \frac{\partial f}{\partial y},\ \lambda \frac{\partial f}{\partial z}$ —составляющие реакции $\mathbf N$ поверхности, λ —множитель Лагранжа:

$$\lambda = \frac{N}{\sqrt{\left(\frac{\partial f}{\partial x}\right)^2 + \left(\frac{\partial f}{\partial y}\right)^2 + \left(\frac{\partial f}{\partial z}\right)^2}}.$$

§ 25. Потенциальное силовое поле

Часть пространства, в каждой точке которого действует сила, зависящая от положения этой точки, т. е. от ее координат x, y, z, называется с и л о в ы м (в е к т о р н ы м) п о л е м.

Проекции X, Y, Z силы поля на координатные оси являются некоторыми однозначными и непрерывными функциями координат x, y, z, τ . е.

$$X = f_1(x, y, z); Y = f_2(x, y, z); Z = f_3(x, y, z).$$

Предположим, что существует такая функция координат $U\left(x,\ u,\ z\right),$ частные производные которой по координатам равны проекциям силы поля на соответствующие координатные оси:

$$X = \frac{\partial U}{\partial x}$$
, $Y = \frac{\partial U}{\partial u}$, $Z = \frac{\partial U}{\partial z}$.

Функция U называется силовой функцией данного силового поля, а силовое поле в этом случае называется потенциальным.

Элементарная работа силы потенциального поля равна:

$$\mathbf{F} \cdot d\mathbf{r} = Xdx + Ydy + Zdz = \frac{\partial U}{\partial x} dx + \frac{\partial U}{\partial u} dy + \frac{\partial U}{\partial z} dz = dU.$$

Таким образом, элементарная работа силы потенциального поля равна полному дифференциалу силовой функции.

Следовательно, работа на конечном пути, когда точка приложения силы перемещается из положения M_0 в положение M, будет равна:

$$A = \int_{(M_0)}^{(M)} dU = U - U_0,$$

т. е. работа силы потенциального поля равна разности значений силовой функции в конечной и начальной точках пути и, следовательно, не зависит

ни от вида, ни от длины траектории, по которой перемещается точка приложения силы из положения $M_{\rm o}$ в положение M.

Отсюда следует, что в случае однозначной силовой функции *U работа* силы потенциального поля на всякой замкнутой траектории равна нулю.

В качестве примера рассмотрим поле силы тяжести. Такое поле на небольших расстояниях будет однородным, так как сила тяжести mg во всех точках поля имеет постоянное значение. Направим ось z вертикально вверх. Проекция силы тяжести на координатные оси:

$$X = 0, Y = 0, Z = -mg$$

Следовательно,

$$dU = Xdx + Ydy + Zdz = -mgdz$$

интегрированием находим силовую функцию:

$$U = -mgz + C$$
.

Если в этом равенстве z = const, то и U = const, откуда следует, что во всех точках данной горизонтальной плоскости силовая функция сохраняет постоянную величину. Такая поверхность, на которой силовая функция имеет постоянное значение, называется поверхностью уровня или эквипотенциальной поверхностью.

§ 26. Потенциальная энергия

Согласно второму закону динамики:

$$\mathbf{F} = m \frac{dv}{dt}$$
.

Умножив обе части равенства на элемент перемещения ds, получим:

$$dA = \mathbf{F} \cdot d\mathbf{s} = m \frac{d\mathbf{v}}{dt} \cdot d\mathbf{s} = m d\mathbf{v} \cdot \mathbf{v} = d \left(\frac{m v^2}{2}\right).$$
 (a)

Выражение $\frac{mv^2}{2}$ представляет собой кинетическую энергию материальной точки. Интегрируя в определенных пределах отрезка кривой лути, получаем:

$$A = \int \mathbf{F} \cdot d\mathbf{s} = \frac{mv^2}{2} - \frac{mv_0^2}{2}$$
.

Работа силы **F** на пути ds в координатах выражается равенством:

$$\mathbf{F} \cdot d\mathbf{s} = Xdx + Ydy + Zdz$$
.

Для того чтобы дифференциальный трехчлен являлся полным дифференциалом некоторой функции, необходимо и достаточно, чтобы множители при dx, dy и dz были частными производными некоторой функции U(x, y, z):

$$X = \frac{\partial U}{\partial x}, \quad Y = \frac{\partial U}{\partial y}, \quad Z = \frac{\partial U}{\partial z}.$$
 (6)

Если эти условия выполняются, то

$$\mathbf{F} \cdot d\mathbf{s} = dU(x, y, z)$$
.

Функция $U\left(x,\;y,\;z\right)$ называется потенциалом силы **F.** Равенство (a) запишется в виде:

$$d\left(\frac{mv^2}{2}\right) = dU.$$

Интегрируя, получим

$$\frac{mv^2}{2} = U + \text{const.} \tag{B}$$

Функция $V = -U + \mathrm{const}$ называется потенциальной энергией точки.

Сумма потенциальной и кинетической энергии точки есть величина постоянная (закон сохранения энергии):

$$V + U = \text{const.}$$

Из равенств (б) и (в) следует:

$$X = -\frac{\partial V}{\partial x}$$
, $Y = -\frac{\partial V}{\partial y}$, $Z = -\frac{\partial V}{\partial z}$, (r)

т. е. проекции силы потенциального поля на координатные оси равны взятым с обратным знаком частным производным от потенциальной энергии по соответствующим координатам.

§ 27. Закон сохранения импульса

Закон сохранения импульса (количества движения) является прямым следствием законов движения.

Рассмотрим систему из нескольких материальных точек, которые взаимодействуют между собой, но не подвергаются извне действию других тел. Система, которая включает в себя все взаимодействующие тела (так, что ни на одно из тел системы не действуют другие тела, кроме включенных в систему), называется замкнутой системой. Силы, действующие между телами, образующими замкнутую систему, называют в нутренними силами (для этой системы тел).

Представим себе замкнутую систему, состоящую из материальных точек с массами $m_1,\ m_2,\ m_3,\ \dots$ Пусть скорости этих точек $v_1,\ v_2,\ v_3,\ \dots$, а внутренние силы, действующие между ними, — $F_{12},\ F_{13},\ \dots$, $F_{21},\ F_{23},\ \dots$, $F_{31},\ F_{32}$ (F_{12} —сила, действующая на точку 1 со стороны точки 2 и т. д.). Напишем уравнения второго закона Ньютона для каждой из этих точек:

$$\frac{d}{dt}(m_1\mathbf{v}_1) = \mathbf{F}_{12} + \mathbf{F}_{13} + \dots,
\frac{d}{dt}(m_2\mathbf{v}_2) = \mathbf{F}_{21} + \mathbf{F}_{23} + \dots,
\frac{d}{dt}(m_3\mathbf{v}_3) = \mathbf{F}_{31} + \mathbf{F}_{32} + \dots,
\dots \dots \dots \dots \dots \dots$$

Складывая все эти уравнения, мы получим слева производную по времени от общего количества движения, а справа — сумму всех сил, действующих в системе. Но так как система замкнута, то сумма всех сил в ней равна нулю. Действительно, в этой сумме встретятся попарно силы \mathbf{F}_{12} и \mathbf{F}_{21} , \mathbf{F}_{23} и \mathbf{F}_{32} и т. д., причем всякой силе \mathbf{F}_{ik} будет соответствовать сила \mathbf{F}_{ki} . Но по третьему закону Ньютона

$$\mathbf{F}_{ik} = -\mathbf{F}_{ki}$$

поэтому полная сумма сил в замкнутой системе всегда равна нулю. Следовательно, во всякой замкнутой системе

$$\frac{d}{dt}\sum m_i\mathbf{v}_i=0$$
 и $\sum m_i\mathbf{v}_i=\mathrm{const}$,

т. е. полное количество движения замкнутой системы есть величина постоянная.

Если система не является замкнутой, т. е. на точку системы действуют внешние силы Φ_1 , Φ_2 , то

$$\frac{d}{dt} (m_1 \mathbf{v}_1) = \mathbf{F}_{12} + \mathbf{F}_{13} + \dots + \mathbf{\Phi}_1,$$

$$\frac{d}{dt} (m_2 \mathbf{v}_2) = \mathbf{F}_{21} + \mathbf{F}_{23} + \dots + \mathbf{\Phi}_2.$$

Сложим уравнения движения для всех точек, сумма всех внутренних сил \mathbf{F}_{ib} по-прежнему будет равна нулю. Следовательно,

$$\frac{d}{dt}\sum_{i}m_{i}\mathbf{v}_{i}=\sum_{i}\Phi_{i}.$$

Производная от общего количества движения системы точек равна геометрической сумме всех внешних сил, действующих на систему. Внешние (и только внешние) силы изменяют общее количество движения системы.

§ 28. Момент импульса для материальной точки

Умножая векторно основное уравнение динамики ${f F}=rac{d\ (m{f v})}{dt}$ на радиусвектор ${f r}$, проведенный из точки ${f O}$, получим:

$$\mathbf{r} \times \mathbf{F} = \mathbf{r} \times \frac{d (m\mathbf{v})}{dt} = \frac{d}{dt} (\mathbf{r} \times m\mathbf{v}),$$
 (a)

так как

$$\frac{d\mathbf{r}}{dt} \times m\mathbf{v} = \mathbf{v} \times m\mathbf{v} = 0,$$

 $r \times F$ есть статический момент силы F относительно точки O, $r \times mv$ — статический момент импульса (количества движения) относительно той же точки O; этот момент называется также импульсом вращения L. Теорема момента количества движения гласит:

$$\mathbf{r} \times \mathbf{F} = \frac{d}{dt} (\mathbf{r} \times m\mathbf{v}), \quad \text{или } \mathbf{M} = \frac{d\mathbf{L}}{dt},$$

т. е. производная по времени момента импульса материальной точки относительно неподвижного центра равна моменту той силы, под влиянием которой движется материальная точка относительно того же центра.

В координатной системе, проходящей через точку О, как через начальную точку, получаем:

$$\mathbf{M} = \mathbf{r} \times \mathbf{F} = \begin{vmatrix} \mathbf{i} & \mathbf{j} & \mathbf{k} \\ x & y & z \\ X & Y & Z \end{vmatrix} = \mathbf{i} (yZ - zY) + \mathbf{j} (zX - xZ) + \mathbf{k} (xY - yX),$$

$$\mathbf{r} \times m\mathbf{v} = \begin{vmatrix} \mathbf{i} & \mathbf{j} & \mathbf{k} \\ x & y & z \\ mx & my & mz \end{vmatrix} = \mathbf{i}m (yz - zy) + \mathbf{j}m (zx - xz) + \mathbf{k}m (xy - yx).$$

Подставляя это выражение в равенство (а), получим три следующих уравнения:

$$\left. \begin{array}{l} yZ - zY = m \; (ya_z - za_y) \\ zX - xZ = m \; (za_x - xa_z) \\ xY - yX = m \; (xa_y - ya_x) \end{array} \right\},$$

где a_x , a_y , a_z —составляющие ускорения $\mathbf{a} = \frac{d\mathbf{v}}{dt}$ по направлению осей x, y, z.

Каждое из этих трех уравнений выражает теорему о моменте импульса

для одной из трех осей координатной системы.

Если сила **F**, действующая на материальную точку, является центральной силой (например, сила тяготения), статический момент силы исчезает для центра тяжести *O*, как начальной **то**чки; в этом случае импульс вращения **L** должен оставаться постоянным:

$$\frac{d\mathbf{L}}{dt} = 0$$
; $\mathbf{L} = \mathbf{r} \times m\mathbf{v} = \text{const.}$

Вектор, представляющий векторное произведение $\mathbf{r} \times m\mathbf{v}$, перпендикулярен к плоскости, проходящей через векторы \mathbf{r} и \mathbf{v} , и в силу последнего равенства постоянен по модулю и направлению; отсюда следует, что плос-

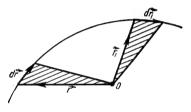


Рис. 42

кость, проходящая через векторы г и v, занимает неподвижное положение в пространстве, т. е. под воздействием центральной силы материальная точка описывает плоскую траекторию, плоскость которой проходит через центр силы.

Таким образом, траектория материальной точки, движущейся под влиянием центральной силы, есть плоская линия, расположенная в плоскости, проходящей через центр силы.

Так как все планеты движутся вокруг Солнца под действием силы, под-

чиняющейся закону всемирного тяготения, т. е. под действием центральной силы, то все изложенное относится и к движению планет.

Закон постоянства секторной скорости (рис. 42) есть не что иное, как другая формулировка закона Кеплера: радиус-вектор планеты в равные времена описывает равные площади.

§ 29. Динамика системы материальных точек

Под системой материальных точек, или материальной системой, понимается в механике такое тело, которое в противоположность твердому может претерпевать изменения формы. Материальная система может состоять из частей, представляющих в отдельности твердые тела, находящиеся в движении одно относительно другого. Нашу планетную систему можно рассматривать как материальную систему, в которой Солнце и планеты в отдельности представляют материальные точки. Если рассматривается система Земля—Луна, то сила притяжения между Землей и Луной, действующая как на Землю, так и на Луну, является внутренней силой, а притяжения Солнца и других планет являются для системы Земля—Луна внешними силами.

Принцип Даламбера. Из основного уравнения динамики:

$$\mathbf{F} - m \, \frac{d^2 \mathbf{r}}{dt^2} = 0$$

следует, что добавление воображаемой силы:

$$D = -m \frac{d^2 \mathbf{r}}{dt^2}$$

к реально существующим силам, равнодействующая которых есть ${f F}$, приводит к условию ${f F}+{f D}=0.$

Другими словами, существует равновесие между действительной силой **F** и воображаемой **D**. Сила **D** называется вспомогательной силой Даламбера

или силой инерции.

Для материальной системы с произвольным движением рассуждают точно так же. Если внешнюю силу, или, в случае нескольких внешних сил, их равнодействующую, приложенную в какой-нибудь точке системы, назвать \mathbf{F} и если внутренцие силы, поскольку они действуют на ту же точку, объединить в $\sum N$, то для каждой точки системы действительно основное уравнение:

$$m \frac{d^2 \mathbf{r}}{dt^2} = \mathbf{F} + \sum \mathbf{N}.$$

Прибавив к действительно существующим силам ${f F}+\sum {f N}$ вспомогательную силу Даламбера ${f D}=-m\,rac{d^2{f r}}{dt^2}$, получим равновесие в каждой точке:

$$\mathbf{F} + \sum \mathbf{N} + \mathbf{D} = 0.$$

Следовательно, и вся материальная система будет в равновесии. В приведении задачи динамики к задаче статики заключается сущность принципа Даламбера. Если распространить это уравнение на все точки, то получим:

$$\sum \mathbf{F} + \sum \sum \mathbf{N} + \sum \mathbf{D} = 0.$$

В двойной с, мме всех внутренних сил $\sum \sum N$ последние по закону действия и противодействия входят попарно; следовательно,

$$\sum \sum N = 0,$$

таким образом.

$$\sum (\mathbf{F} + \mathbf{D}) = 0.$$

Сумма эта распространяется на все точки материальной системы, однако последнее уравнение еще не представляет собою достаточного условия равновесия. Ввиду того, что равновесие имеет место, если каждая точка системы находится в равновесии, то можно написать условие равновесия, например, в виде принципа виртуальных перемещений:

$$\sum (\mathbf{F} + \mathbf{D}) \cdot \delta \mathbf{s} = 0,$$

или в координатах:

$$\sum \left(X - m\frac{d^2x}{dt^2}\right) \delta x + \sum \left(Y - m\frac{d^2y}{dt^2}\right) \delta y +$$

$$+ \sum \left(Z - m\frac{d^2z}{dt^2}\right) \delta z = 0.$$

Величина δs с составляющими δx , δy , δz представляет собою произвольное виртуальное перемещение соответствующей материальной точки. Два последних уравнения действительны, пока виртуальные перемещения δs не вызывают работы внутренних сил, т. е. если

$$\sum \sum \mathbf{N} \cdot \delta \mathbf{s} = 0.$$

Это действительно, например, для случая, когда перемещения ов происходят без изменения формы материальной системы.

Законы движения центра тяжести. Из определения центра тяжести (как центра массы) имеем:

$$ms = \sum m_i r_i;$$

дифференцируя это выражение по времени, получаем:

$$m\frac{ds}{dt} = \sum m_i \frac{dr_i}{dt}$$
,

или

$$m\mathbf{v}_0 = \sum m_i \mathbf{v}_i \tag{a}$$

 $({f v_0}$ —скорость центра тяжести), т. е. количество движения или импульс материальной системы $\sum m_i {f v}_i$ равняется количеству движения центра тяжести $m{f v_0}$, в котором сосредоточена вся масса материальной системы (первый закон движения центра тяжести).

В координатах получаем:

$$\begin{aligned} mv_{ox} &= \sum m_i v_{ix};\\ mv_{oy} &= \sum m_i v_{iy};\\ mv_{oz} &= \sum m_i v_{iz}. \end{aligned}$$

Дифференцируя уравнение (a) по времени, получаем основной закон движения центра тяжести:

$$m\frac{d\mathbf{v_0}}{dt} = \sum m_i \frac{d\mathbf{v_i}}{dt} = \sum (\mathbf{F}_i + \sum \mathbf{N}_i).$$

Ввиду того, что двойная сумма внутренних сил $\sum \sum N$ равна 0 (закон действия и противодействия), получаем:

$$m\,\frac{d\,\mathbf{v_0}}{d\,t}=\sum_{i}\mathbf{F}_{i}=\mathbf{F},$$

т. е. движение центра тяжести происходит так, как если бы в нем была сосредоточена вся масса системы и к нему были отнесены, параллельно самим себе, все внешние силы \mathbf{F}_i , соединенные в одну равнодействующую $\mathbf{F} = \sum \mathbf{F}_i$ (второй или основной закон движения центра тяжести, принцип движения центра тяжести).

На основании этого закона применимость динамики материальной точки может быть значительно расширена, так как движение центра тяжести материальной системы также можно свести к движению материальной точки.

Пара сил может вызвать только вращение вокруг центра тяжести. Ввиду того, что всякую произвольную систему сил, действующую на материальную систему, всегда можно представить одной равнодействующей силой F, приложенной в центре тяжести, и одним равнодействующим моментом M, всякое движение материальной системы сводится к зависящему от F движению центра тяжести и к зависящему от M вращению вокруг центра тяжести.

В координатах закон движения центра тяжести выражается так:

$$m\frac{dv_{ox}}{dt} = \sum X_i = X; \quad m\frac{dv_{oy}}{dt} \sum Y_i = Y; \quad m\frac{dv_{oz}}{dt} = \sum Z_i = Z;$$

причем X, Y, Z являются составляющими равнодействующей $\mathbf{F} = \sum \mathbf{F}_i$. На этом основании закон движения центра тяжести остается в силе для любого направления движения, нужно только силы и ускорение центра тяжести проектировать в том же направлении (например, ось \mathbf{x}). Если мы напишем закон движения центра тяжести следующим образом:

$$\frac{d (m \mathbf{v}_0)}{dt} = \frac{d \mathbf{k}}{dt} = \mathbf{F},$$

где $\mathbf{k} = m\mathbf{v}_0 = \sum m_i\mathbf{v}_i$ означает количество движения материальной системы, то закон движения центра тяжести выразится так: производная количества движения материальной системы по времени равна равнодействующей внешних сил.

Закон сохранения момента количества движения. Момент количества движения для отдельной материальной точки выражается формулой:

$$\mathbf{F} \times \mathbf{r} = \frac{d}{dt} (m\mathbf{v} \times \mathbf{r}).$$

В материальной системе к внешней силе \mathbf{F}_e , действующей на материальную точку, прибавляются внутренние силы \mathbf{F}_i :

$$\frac{d}{dt}(m\mathbf{v}\times\mathbf{r}) = \mathbf{F}_e\times\mathbf{r} + \mathbf{F}_i\times\mathbf{r}.$$

Суммированием выражений для всех отдельных точек системы получим:

$$\frac{d}{dt}\sum (m\mathbf{v}\times\mathbf{r}) = \sum \mathbf{F}_{e}\times\mathbf{r}.$$
 (6)

По закону действия и противодействия внутренние силы исчезают, и $\mathbf{L} = \sum (m\mathbf{v} \times \mathbf{r})$ есть общий момент относительно точки O количеств движения всех материальных точек, входящих в состав данной системы. Величину \mathbf{L} называют моментом количества движения системы относительно точки O. Очевилно, что

$$M = \sum F_{\rho} \times r$$

есть общий момент всех внешних сил относительно точки O. Таким обсазом, равенство (б) можно представить в виде:

$$\frac{d\mathbf{L}}{dt} = \mathbf{M},\tag{B}$$

т. е. производная по времени от момента количества движения материальной системы относительно какой-либо неподвижной точки равна общему моменту относительно той же точки всех внешних сил, действующих на материальную систему.

Векторные равенства легко преобразовать в координатные. Так как

$$\mathbf{L} = \mathbf{i}L_x + \mathbf{j}L_y + \mathbf{k}L_z,$$

$$\mathbf{M} = \mathbf{i}M_x + \mathbf{j}M_y + \mathbf{k}M_z,$$

то уравнение (в) можно заменить тремя следующими:

$$\frac{dL_x}{dt} = M_x; \quad \frac{dL_y}{dt} = M_y; \quad \frac{dL_z}{d\iota} = M_z.$$

Если предположить, что общий момент всех внешних сил, например, относительно оси Ox постоянно равен нулю, т. е. $M_x = 0$, то из предыдущих уравнений получим:

$$\frac{dL_x}{dt} = \frac{d}{dt} \left[\sum_{t} m \left(y \frac{dz}{dt} - z \frac{dy}{dt} \right) \right] = 0,$$

или

$$L_x = \sum m \left(y \frac{dz}{dt} - z \frac{dy}{dt} \right) = \text{const.}$$

Следовательно, если общий момент всех сил, действующих на материальную систему, относительно какой-либо неподвижной оси постоянно
равен нулю, то момент количеств движения материальной системы относительно этой оси постоянен.

При ${\bf M}=0$ имеем ${\bf L}={
m const}$, ${\bf r}.$ е. вектор не будет изменяться ни по мо-

дулю, ни по направлению.

Количество движения для твердого тела, вращающегося вокруг оси, неподвижной в пространстве, с угловой скоростью ω по отношению к этой оси будет $L=I\omega$, таким образом, уравнение моментов записывается в следующем виде:

 $I\frac{d\mathbf{\omega}}{dt} = \mathbf{M}.$

Между этим основным уравнением для вращения твердого тела и основным уравнением динамики материальной точки $m\frac{d\,\mathbf{v}}{dt} = \mathbf{F}$ существует аналогия. Масса точки m соответствует моменту инерции I, скорость точки \mathbf{v} — угловой скорости тела $\mathbf{\omega}$, сила \mathbf{F} — моменту \mathbf{M} .

§ 30. Сравнение формул поступательного и вращательного движений

Формулы вращательного движения легко запоминаются, если сопоставить их с формулами поступательного движения.

Поступательное движение	Вращательное движение
Линейное перемещение s Линейная скорость v Линейное ускорение a Сила F Количество движения mv Импульс силы Ft Масса m $s = v_0 t \pm \frac{at^2}{2}$ $v = v_0 \pm at$ $F = ma$ $A = Fs$ $N = Fv$ $E = \frac{mv^2}{2}$	Угловое перемещение ф Угловая скорость ω Угловая скорость ω Угловое ускорение ε Момент силы M Момент количества движения $I\omega$ Момент импульса силы Mt Момент инерции I $\phi = \phi_0 t \pm \frac{\varepsilon t^2}{2}$ $\omega = \omega_0 \pm \varepsilon t$ $M = I\varepsilon$ $A = M\phi$ $N = M\omega$ $E = \frac{I\omega^2}{2}$

§ 31. Уравнения Лагранжа и принцип Остроградского — Гамильтона

Пусть имеем систему материальных точек с координатами x_k , y_k , z_k , причем на систему наложены геометрические связи вида:

 $f_{\alpha}\left(x_{1},\ y_{1},\ z_{1},\ \ldots,s_{n},\ t\right)=0\ (\alpha=1,\ \ldots,\ a).$ Предположим, что координаты точки $x_{k},\ y_{k},\ z_{k}$ выражены как функции независимых персменных $q_{i},\ q_{2},\ q_{3},\ \ldots,q_{s}$ (обобщенные координаты) и времени $t,\$ причем эти функции предполагаем ограниченными, однозначными и дифференцируемыми, t. e.

$$x_k = x_k (q_1, q_2, \dots, q_s, t), \quad y_k = y_k (q_1, q_2, \dots, q_s, t), \quad z_k = z_k (q_1, q_2, q_3, t).$$

Для каждой координаты q_i имеем следующее уравнение:

$$\frac{d}{dt}\left(\frac{\partial T}{\partial \dot{q}_i}\right) - \frac{\partial T}{\partial q_i} = Q_i, i = 1, 2, \dots, s (s = 3n - a),$$

называемое уравнением Лагранжа II рода.

В этом уравнении T представляет кинетическую энергию системы:

$$T = \frac{1}{2} \sum_{k=1}^{n} m_k v_k^2$$
,

 $q_i = \frac{d\,q_i}{dt}$ и Q_i — обобщенная сила, отнесенная к координате q_i , т. е. $Q_i \delta q_i$ представляет собою работу внешних сил системы при изменении одной из координат q_i на δq_i , в то время как другие координаты остаются неизменными.

 Q_i имеет размерность силы, если q_i выражает длину, размерность мо-

мента, если q_i представляет угол, и т. д.

Если действующие на систему силы имеют потенциал, т. е. если

$$F_x = \frac{\partial U}{\partial x}$$
, $F_y = \frac{\partial U}{\partial y}$, $F_z = \frac{\partial U}{\partial z}$,

то, рассматривая потенциальную функцию U как сложную функцию координат q_i , получим:

$$Q_i = \frac{\partial U}{\partial q_i}$$
,

и уравнения Лагранжа будут иметь вид:

$$\frac{d}{dt} \left(\frac{\partial T}{\partial \dot{q}_i} \right) - \frac{\partial T}{\partial q_i} = \frac{\partial U}{\partial q_i}.$$

Так как потенциальная функция U не зависит от скорости, то можно записать:

$$\frac{d}{dt}\frac{\partial (T+U)}{\partial q_i} - \frac{\partial (T+U)}{\partial q_i} = 0,$$

или

$$\frac{d}{dt}\frac{\partial L}{\partial q_i} - \frac{\partial L}{\partial q_i} = 0,$$

где функция L=T+U называется кинетическим потенциалом, или функцией Лагранжа.

В сороковых годах XIX в. выдающимся русским математиком М. В. Остроградским и английским математиком У. Гамильтоном был установлен закон движения, заключающийся в том, что для действительного движения материальной системы величина действия S имеет экстремальное значение.

Для тех систем, в которых возможно разделение энергии на кинетическую и потенциальную, действие S выражается интегралом:

$$S = \int_{t_0}^{t_1} (T + U) dt;$$

интегрирование совершается от начального $t_{\rm 0}$ до конечного $t_{\rm 1}$ момента времени движения рассматриваемой системы.

Математическая запись принципа Остроградского — Гамильтона заключается в равенстве нулю вариации действия, т. е.

$$\delta S = \delta \int_{t_0}^{t_1} (T+U) dt = 0.$$

Это равенство можно формулировать следующим образом: вариация интеграла по времени функции T+U=L равняется нулю или интеграл по времени функции T+U принимает для действительного начавшегося движения крайнее значение по сравнению со всеми другими, бесконечно близко расположенными движениями, которые за тот же промежуток времени приводят систему из данного начального состояния в данное конечное состояние.

§ 32. Вращение твердого тела вокруг неподвижной оси

Ввиду того, что твердое тело представляет частный случай системы материальных точек, а именно—систему с неизменяемой формой, то для него действительны все законы, которые были выведены для системы точек.

Для случая вращения твердого тела вокруг неподвижной в пространстве оси динамическое уравнение имеет вид $I\frac{d\omega}{dt}=M$. Если момент вращения M=0, то вращение происходит с постоянной угловой скоростью. Если M- величина постоянная, то мы имеем дело с равномерно ускоренным или равномерно замедленным вращением с ускорением вращения $\frac{d\omega}{dt}=\frac{M}{I}=\mathrm{const.}$ При этом действительны формулы, соответствующие прямолинейному равномерно ускоренному движению материальной точки.

Кинетическая энергия вращательного движения имеет значение:

$$T = \frac{1}{2} \sum m_i v_i^2 = \frac{1}{2} I \omega^2.$$

§ 33. Законы движения твердого тела переменной массы

Во многих явлениях природы приходится наблюдать такие случаи движения, когда масса движущегося тела изменяется с течением времени. Например, масса Земли возрастает вследствие падения на нее метеоритов.

Масса падающего метеорита, движущегося в атмосфере, убывает вслед-

ствие того, что частицы метеорита отрываются и сгорают.

Ракеты разных систем, реактивные снаряды, реактивные самолеты с воздушно-реактивными двигателями дают примеры движущихся тел переменной массы. Общие законы механики тел переменной массы были подробно исследованы И. В. Мещерским и К. Э. Циолковским.

Для решения вышеуказанных задач, связанных с движением тел переменной массы, необходимо установить основное уравнение движения точки переменной массы, так как всякое тело переменной массы можно представить как систему точек.

Дифференциальное уравнение движения точки переменной массы было впервые выведено проф. И. В. Мещерским. Второй закон Ньютона, сформулированный в виде уравнения $\mathbf{F} = m\mathbf{a}$, представляется как частный случай уравнения Мещерского, если предположить, что масса движущейся точки постоянна.

Одной из существенных гипотез, положенных в основу вывода уравнения, является гипотеза «близкодействия» (контактного взаимодействия) отбрасываемых частиц. Допускается, что в момент отделения частицы от тела происходит удар, при котором эта частица за очень малый промежуток времени получает относительную скорость \mathbf{v}_r , и дальнейшее взаимодействие частицы и основного тела прекращается. Если обозначить через dM массу

отбрасываемой частицы, M—массу основной точки, dv_1 —приращение скорости основной точки, то на основании закона сохранения количества движения будем иметь:

$$Mdv_1 - dMv_r = 0$$
,

откуда

$$d\mathbf{v}_{\mathbf{i}} = \frac{dM}{M} \mathbf{v}_{r} = \frac{dM}{M} (\mathbf{u} - \mathbf{v}),$$

где ${\bf v}$ — скорость основной точки, а ${\bf u}$ — абсолютная скорость отброшенной частицы.

Если на точку M действуют внешние силы, равнодействующая которых рагна ${\bf F}$, то приращение скорости точки, обусловленное действием силы ${\bf F}$, на основании второго закона Ньютона равно: $d{\bf v_2} = \frac{1}{M} \, {\bf F} \, dt$. Полное изменение скорости точки переменной массы

$$d\mathbf{v} = d\mathbf{v_1} + d\mathbf{v_2}$$
.

Таким образом, дифференциальное уравнение движения точки переменной массы имеет следующий вид:

$$M\frac{d\mathbf{v}}{dt} = \mathbf{F} + \frac{dM}{dt}(\mathbf{u} - \mathbf{v}).$$

Это уравнение было получено И. В. Мещерским в 1897 г.

Для ракетной техники оно отображает существо явлений с достаточной для практики точностью.

Если принять, что абсолютная скорость отбрасываемых частиц равна нулю, то уравнение будет иметь простую форму:

$$\frac{d}{dt}(M\mathbf{v}) = \mathbf{F},$$

что представляет собою более общее выражение II закона Ньютона.

Работы И.В. Мещерского касались главным образом вопросов механики тел переменной массы. Важность и актуальность этих работ состоит в том, что было положено начало новому разделу теоретической механики. Механика тел переменной массы явилась научной основой современной ракетодинамики.

Первым основным трудом И. В. Мещерского явилась магистерская диссертация «Динамика точки переменной массы». Она была опубликована в 1897 г. и до наших дней остается наиболее полным и обстоятельным исследованием по теории движения тел переменной массы. В этой работе, кроме вывода исходного уравнения, рассмотрено большое число оригинальных задач и указаны методы, развитие которых даст несомненно ряд практически важных заключений о закономерностях динамики ракет.

Вторым важнейшим трудом И. В. Мещерского является опубликованная в 1904 г. монография «Уравнения движения точки переменной массы в общем случае». В ней дана законченная теория вопросов механики, связанных с изучением движения тел, масса которых изменяется в результате одновременно происходящих процессов присоединения и отделения частиц. Эта теория позволила, спустя много лет, решить многие технические задачи, когда в процессе движения тела происходит не только отделение, но и присоединение частиц. Так, например, в простейшем прямоточном воздушнореактивном двигателе частицы воздуха присоединяются к движущемуся телу из атмосферы и затем отбрасываются вместе с продуктами горения из сопла реактивного двигателя. Газотурбинные реактивные двигатели, получившие весьма широкое применение на современных самолетах, работают по этому принципу. В двигатель из атмосферы попадают частицы воздуха, а затем отбрасываются из него с большой скоростью вместе с газообразными продуктами горения.

§ 34. Принцип реактивного движения

При реактивном движении в качестве движущей силы используется

реакция вытекающей струи газа.

Явление реактивного движения можно наглядно представить, рассмотрев закрытый цилиндрический сосуд, заполненный сжатым газом. Так как каждая точка внутренней поверхности испытывает одинаковое давление, то закрытый сосуд, свободно расположенный на опорах, будет находиться в равновесии. Если в дне сосуда сделать отверстие, то равновесие внутренних давлений газа нарушится и цилиндрический сосуд под действием реактивного давления газа, приложенного к поверхности противоположного дна, придет

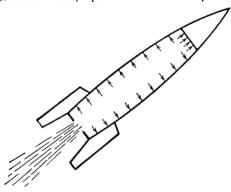


Рис. 43

в движение по направлению закрытого конца цилиндрического сосуда. Приведенный пример наглядно иллюстрирует принцип реактивного движения рахетных снарядов.

Схематическое изображение устройства ракетного снаряда указано на рис. 43. В камере ракетного снаряда происходит сгорание топлива и последующее расширение продуктов сгорания, которые с большой скоростью вылетают через специальное сопло. Высокое давление газов в камере создает значительную реактивную силу, направленную в сторону, противоположную движению

струи газов. Величина этой силы регулируется количеством подаваемого топлива.

Теория реактивного движения получила свое глубокое научное обоснование в трудах выдающегося русского ученого Константина Эдуардовича Циолковского (1857—1935).

В 1903 г. в журнале «Научное обозрение» К. Э. Циолковский опубликовал свой труд «Исследование мировых пространств реактивными приборами», где обосновал необходимость покорения космоса, наметил пути, по которым будет происходить овладение космическим пространством.

§ 35. Задачи Циолковского. Прямолинейное движение

Первая задача Циолковского. Если предположить, что точка с переменной массой движется прямолинейно в безвоздушном пространстве при отсутствии внешних сил, а относительная скорость истечения частиц постоянна по величине и направлена параллельно вектору скорости v в сторону, противоположную движению основной точки, то основное уравнение движения точки с переменной массой (уравнение Мещерского) в этом случае принимает вид:

$$M\frac{dv}{dt} = -v_r \frac{dM}{dt},$$

или

$$dv = -v_r \frac{dM}{M}, \qquad (a)$$

где и, -- относительная скорость излучаемых частиц.

Пусть $M = M_0 f(t)$, где f(t) — функция, определяющая закон изменения массы. Интегрируя равенство (а), получим:

$$v = -v_r \ln f(t) + C$$
.

Если при t=0 функция f(t)=f(0)=1, то тогда $C=v_0$, следовательно,

$$v = v_0 - v_r \ln f(t) = v_0 + v_r \ln \frac{M_0}{M}$$
 (6)

Формула (б) носит название формулы Циолковского.

Если массу точки в конце процесса отбрасывания обозначить через M_s ,

а отброшенную массу (массу топлива) — через m, то скорость v_1 , которую приобретает точка в конце процесса горения, при $v_0 = 0$ равна

$$v_1 = v_r \ln \frac{M_s + m}{M_s} \approx$$

$$\approx 2.3 v_r \lg \left(1 + \frac{m}{M_s} \right).$$
 (B)

Отношение $\frac{m}{M_s} = Z$ называют

числом Циолковского.

Логарифмический закон (в) был сформулирован К. Э. Циолковским в 1914 г. в виде следующей теоремы: Когда масса ракеты плюс масса взрывчатых веществ, имеющихся в реактивном приборе, возрастает в геометрической прогрессии, скорость ракеты увеличивается в прогрессии арифметической.

Если абсолютная скорость излучаемых частиц равна нулю, то

$$\frac{d}{dt}(M\mathbf{v}) = \mathbf{F}.$$

Положив равнодействующую внешних сил F равной нулю, получим:

$$M\mathbf{v} = \text{const} = M_0\mathbf{v}_0$$

отсюда

$$\mathbf{v} = \frac{M_0}{M} \, \mathbf{v_0}.$$

Таким образом, при принятых условиях скорость излучающего центра увеличивается обратно пропорционально его массе.

В том случае, когда относительная скорость излучаемых частиц об-

ращается в нуль, основное уравнение принимает вид

$$M \frac{d\mathbf{v}}{dt} = \mathbf{F}.$$

Положив в этом уравнении F = 0, имеем:

$$\mathbf{v} = \text{const} = \mathbf{v}_0$$



КОНСТ АНТИН ЭДУ АРДОВИЧ ЦИОЛКОВСКИЙ (1857—1935)—советский ученый — выдвинул идею использования реактивного двигателя для космических полетов, решил ряд задач механики полета ракеты, иказал на целесообразность «ракетных поездов», т. е. многоступенчатой ракеты, отметил возможность создания станций в космосе, в частности, возможность запуска межпланетного корабля со спутника, движущегося по круговой орбите; сконструировал дирижабль

т. е. если относительная скорость излучения частиц равна нулю, то при отсутствии внешних сил точка переменной массы будет совершать прямолинейное и равномерное движение.

Расстояния излучающего центра от выбранного начала координат опреде

ляется из уравнения (б):

$$ds = v_0 dt - v_r \ln f(t) dt$$

где v_r = const. Интегрируя это уравнение, находим:

$$s = s_0 + v_0 t - v_r \int_{0}^{t} \ln f(t) dt.$$

Если абсолютная скорость излучаемых частиц равна нулю, то

$$v = \frac{ds}{dt} = \frac{M_0}{M} v_0 = \frac{v_0}{f(t)}.$$

Проинтегрировав это выражение, получим:

$$s = s_0 + v_0 \int_0^t \frac{dt}{f(t)}.$$

Если относительная скорость излучаемых частиц равна нулю, то

$$s = s_0 + v_0 t$$
.

Из двух последних формул видно, что для вычисления расстояний необходимо задать вид функции f(t), определяющей законы изменения массы M(t). В современной практике наибольшее применение получили два закона изменения массы:

1) $f(t) = 1 - \alpha t$ (так называемый линейный закон);

 $2) \ f(t) = e^{-\alpha t}$ (так называемый показательный закон). Параметр α называют удельным расходом массы.

Согласно линейному закону изменения массы секундный расход массы

$$-\frac{dM}{dt} = \alpha M_0 = \text{const.}$$

Реактивная сила

$$\Phi_r = \left(-\frac{dM}{dt}\right) v_r = \alpha M_0 v_r$$

является также величиной постоянной.

При показательном законе изменения массы, т. е. при $M = M_0 e^{-\alpha t}$, реактивная сила

$$\Phi_r = \left(-\frac{dM}{dt}\right) v_r = \alpha M_0 v_r e^{-\alpha t}.$$

Ускорение, обусловленное реактивной силой:

$$a_r = \frac{\Phi_r}{M} = \alpha v_r = \text{const.}$$

Путь, проходимый излучающим центром при линейном законе изменения массы, определяется по формуле:

$$s = s_0 + v_0 t + \frac{v_r}{a} [(1 - \alpha t) \ln (1 - \alpha t) + \alpha t].$$

При показательном законе изменения массы путь выражается так:

$$s = s_0 + v_0 t + \frac{v_r \alpha t^2}{2}.$$

Вторая задача Циолковского. Предположим, что точка переменной массы движется по вертикали вверх в однородном поле силы тяжести. Начальную скорость обозначим буквой $v_{\rm o}$.

скорость ооозначим оуквои v_0 . Определим скорость и высоту подъема как функцию времени при различных законах изменения массы. Относительная скорость излучаемых частиц постоянна по величине и направлена верти-

кально вниз.

Вертикальную прямую, по которой движется точка, примем за ось Oz (рис. 44). Введем обозначение

$$\mathbf{u} - \mathbf{v} = \mathbf{v}_r = -v_r \mathbf{\tau}^0$$

где τ^0 — единичный вектор касательной к траектории, направленной в сторону движения. Проектируя основное уравнение движения точки на ось Oz, получим:

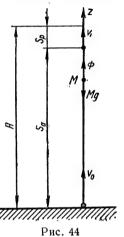
$$M\frac{dv}{dt} = -Mg - v_r \frac{dM}{dt},$$

или

$$\frac{d}{dt}[v+v_r \ln f(t)] = -g.$$

Здесь, согласно гипотезе Циолковского, $v_r = \text{const}_{\checkmark}$. Интегрированием находим:

$$v = v_0 - gt + v_r \ln \frac{M_0}{M}.$$



Из этого равенства вытекает закон движения (при $s_0 = 0$):

$$s = v_0 t - \frac{gt^2}{2} - v_r \int_0^t \ln f(t) dt.$$

При $f(t) = 1 - \alpha t$ закон движения примет вид:

$$s = v_0 t - \frac{gt^2}{2} + \frac{v_r}{\alpha} [(1 - \alpha t) \ln (1 - \alpha t) + \alpha t],$$

при $f(t) = e^{-\alpha t}$ находим:

$$s = v_0 t - \frac{gt^2}{2} + \frac{1}{2} \alpha v_r t^2$$
.

Максимальная высота подъема точки для случая, когда $f(t) = e^{-\alpha t}$, определяется по формуле (предполагается, что процесс горения происходит на всей траектории полета до точки, где v=0):

$$s_{\text{Makc}} = H = \frac{v_0^2}{2 \left(g - \alpha v_r\right)}.$$

Определим максимальную высоту подъема при заданном запасе массы (запас топлива) $m=M_{\rm 0}-M_{\rm S}$, где $M_{\rm S}-$ масса оболочки ракеты. Обозначим время горения буквой t_1 , тогда $M_{\rm S}=M_{\rm 0}{\rm e}^{-\alpha t_1}$. Отсюда находим:

$$t_1 = \frac{\ln \frac{M_0}{M_s}}{\alpha} = \frac{\text{const}}{\alpha} = \frac{\mu}{\alpha}$$
.

Полная высота подъема точки будет складываться из двух частей. Первая часть s_a представляет собою путь, проходимый точкой за время t_1 (активный участок); вторая часть s_p означает путь, проходимый точкой с постоянной массой $M_s = M_0 - m$ благодаря скорости v_1 , которую получает точка в конце активного участка. Таким образом,

$$H = s_a + s_p = v_0 t_1 - \frac{g t_1^2}{2} + \frac{\alpha v_r t_1^2}{2} + \frac{v_1^2}{2g},$$

гле

$$v_1 = v_0 - gt_1 + \alpha v_r t_1$$

При заданных v_0 , $m=M_0-M_s$ (т. е. при заданном μ) и скорости v_r высота подъема является функцией $\alpha-$ удельного расхода массы.

Из условия $\frac{dH(\alpha)}{d\alpha} = 0$ следует, что максимальная высота подъема Hбудет при $lpha=\infty$, что соответствует мгновенному сгоранию имеющегося



HBAH**ВСЕВОЛОДОВИЧ** МЕЩЕРСКИЙ (1859—1935) **с**оветский механик — поличил уравнение движения точки переменной массы (уравнение Мещерского), создал теорию реактивного движения, а также основы теории расчетов движения тел переменной массы в небесной механике (например, комет)

запаса топлива, т. е. такому случаю, когда весь имеющийся запас топлива выбрасывается одновременно в начале движения с относительной скоростью г. Максимальная высота:

$$H_{\text{Marc}} = \frac{(v_0 + \mu v_r)^2}{2g}.$$

§ 36. Обобщенное уравнение Мещерского

Ранее рассмотренное дифференциальное уравнение Мещерского описывает движение точки переменной массы для случая отделения частиц. Более общими являются такие задачи, когда в процессе движения тела происходит не только отделение, но и присоединение частиц. Например, при полете самолета с прямоточным воздушно-реактивным двигателем частицы воздуха присоединяются к движущемуся самолету из атмосферы и затем выбрасываются вместе с продуктами горения.

Газотурбинные реактивные двигатели, получившие широкое распространение в авиации, точно так же всасывают частицы воздуха из атмосферы, а затем отбрасывают их с большей скоростью вместе с газо-

образными продуктами горения.

Задачу о движении тел переменной массы с одновременным присоединением и отбрасыванием частиц во многих случаях можно свести к задаче динамики точки

переменной массы. Дифференциальное уравнение для общего случая движения точки переменной массы имеет вид:

$$M\frac{d\mathbf{v}}{dt} = \mathbf{F} + \frac{dM_1}{dt}(\mathbf{u_1} - \mathbf{v}) + \frac{dM_2}{dt}(\mathbf{u_2} - \mathbf{v}), \tag{a}$$

где M = M(t) — масса движущейся точки, отнесенной к некоторой неподвиж-

ной системе осей координат Oxyz; v—скорость этой точки в момент t: dM. и dM_2 —частицы массы, которые соответственно излучает и присоединяет точка M за время dt; \mathbf{u}_1 и \mathbf{u}_2 — абсолютные скорости частиц dM_1 и dM_2 . Полученное уравнение называется обобщенным уравнением

Мещерского.

В этом уравнении $(u_1-v)=v_1$ и $(u_2-v)=v_2$ представляют собой относительные скорости отделяющихся и присоединяющихся частиц;

$$\frac{dM_1}{dt}\mathbf{v}_1 = \mathbf{\Phi}_1 -$$

реактивная сила, обусловленная отделением частиц, а

$$\frac{dM_2}{dt}\mathbf{v_2} = \mathbf{\Phi_2}$$

есть тормозящая сила, обусловленная присоединением частиц.

Таким образом, обобщенное уравнение Мещерского может быть записано в виде:

$$M\frac{d\mathbf{v}}{dt} = \mathbf{F} + \mathbf{\Phi}_1 + \mathbf{\Phi}_2.$$

Проектируя векторное дифференциальное уравнение (а) на оси координат х, у, г, получим:

$$\begin{split} & M\ddot{x} = F_x + \frac{dM_1}{dt} (\alpha_1 - \dot{x}) + \frac{dM_2}{dt} (\alpha_2 - \dot{x}), \\ & M\ddot{y} = F_y + \frac{dM_1}{dt} (\beta_1 - \dot{y}) + \frac{dM_2}{dt} (\beta_2 - \dot{y}), \\ & M\ddot{z} = F_z + \frac{dM_1}{dt} (\gamma_1 - \dot{z}) + \frac{dM_2}{dt} (\gamma_2 - \dot{z}), \end{split}$$

где α_{i} , β_{i} , γ_{i} и α_{2} , β_{2} , γ_{2} означают проекции абсолютных скоростей u_{i} и u_{o} соответственно отделяющихся и присоединяющихся частиц.

Обратные задачи для прямолинейного движения. Задачи, в которых по заданным внешним силам и заданному закону движения определяется закон изменения массы, обеспечивающий заданное движение, называются обрат-

Дифференциальное уравнение, относящееся к общей задаче прямолинейного движения точки, имеет вид:

$$M\frac{dv}{dt} = -Mg - Q_1 - \frac{dM}{dt} v_r,$$

где Q_1 — сила сопротивления среды. Положив $M=M_0f(t),\ Q_1=M_0Q(v,s),$ дифференциальное уравнение движения можем записать в виде:

$$f(t)\frac{dv}{dt} = -g(s)f(t) - Q(v, s) - \frac{df}{dt}v_{r}.$$

Согласно гипотезе Циолковского, относительная скорость отбрасывания частиц принята за постоянную величину. Так как по условию задачи закон движения точки известен, то это уравнение содержит только одну неизвесть ную функцию f(t). Введя обозначения:

$$p(t) = \frac{1}{v_r}(a+g), \qquad q(t) = \frac{Q}{v_r},$$

уравнение движения запишем в такой форме:

$$\frac{df}{dt} + pf + q = 0.$$

Общий интеграл этого уравнения можно записать в виде:

$$f(t) = e^{-\int pdt} \left(C - \int qe^{\int pdt} dt \right).$$

Полученная формула позволяет решить обратные задачи для прямоли-

нейных движений точки в самом общем виде.

Обратные задачи для криволинейного движения. Пусть траектория движения точки будет принята за плоскую кривую. Закон движения задан в виде: s=s(t).

Дифференциальное уравнение движения в векторной форме имеет вид:

$$M\frac{d\mathbf{v}}{dt} = M\mathbf{g} + \mathbf{Q}_1 + \mathbf{N}_1 + \frac{dM_1}{dt}\mathbf{v}_r,$$

где N₁—сила нормальной реакции связи. Если точка переменной массы движется по заданной траектории в свободном движении, то $N_1 = 0$.

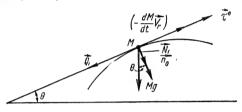


Рис. 45

Проектируя векторное уравнение движения на касательную и главную нормаль к заданной траектории (рис. 45), будем иметь:

$$M\frac{dv}{dt} = -Mg\sin\theta - Q_1 - \frac{dM}{dt}v_r,$$

$$M\frac{v^2}{\varrho} = Mg\cos\theta + N_1.$$

Положив $M = M_0 f(t)$, $Q_1 = M_0 Q$, $N_1 = M_0 N$ и принимая внимание, что

$$\frac{v^2}{\varrho} = -\frac{v^2}{\frac{ds}{d\theta}} = -v \frac{d\theta}{dt},$$

можем записать уравнение в виде:

$$\frac{df}{dt} + f\left(\frac{\frac{d^2s}{dt^2} + g\sin\theta}{v_r}\right) + \frac{Q}{v_r} = 0,\tag{6}$$

$$N = -\int v \frac{d\theta}{dt} - \int g \cos \theta. \tag{B}$$

Интеграл уравнения (б) можно записать в виде:

$$f(t) = e^{-\int \frac{(\ddot{s} + g \sin \theta) dt}{v_r}} \left[C - \int \frac{Q}{v_r} e^{\int \frac{(\ddot{s} + g \sin \theta) dt}{v_r} dt} \right].$$

Определив f = f(t), можем из уравнения (в) найти нормальную реакцию кривой.

§ 37. Основные теоремы динамики точки переменной массы

Теорема об изменении количества движения. Количеством движения точки переменной массы в данный момент времени называется вектор \mathbf{q} , равный произведению массы точки на вектор ее скорости, \mathbf{r} . е. $\mathbf{q} = M\mathbf{v}$.

Из основного уравнения движения следует:

$$d(M\mathbf{v}) = \mathbf{F}dt + dM\mathbf{u}. \tag{a}$$

Вектор $\mathbf{F}dt$ есть элементарный импульс равнодействующей всех внешних сил, приложенных к излучающему центру, а $dM\mathbf{u}$ — количество движения частиц, отброшенных за время dt, по отношению к неподвижной системе осей координат.

Таким образом, дифференциал количества движения точки переменной массы равен сумме элементарного импульса равнодействующей всех приложенных к точке сил и «абсолютного» количества движения частиц, отброшенных за время dt.

Так как $\frac{dM}{dt}$ $\mathbf{u} = R_a$ есть реактивная сила, обусловленная «а б с о л ю **т**- н ы м» движением отброшенных в единицу времени частиц, то уравнение (а) можно записать в виде:

$$d(M\mathbf{v}) = \mathbf{F} dt + \mathbf{R}_a dt$$

т. е. дифференциал количества движения точки переменной массы равен сумме элементарного импульса равнодействующей всех внешних приложенных к точке сил и элементарного импульса «реактивной силы», обусловленной абсолютным движением излучаемых частиц.

Если абсолютная скорость и отброшенных частиц равна нулю, то уравнение (a) будет иметь вид:

$$d(M\mathbf{v}) = \mathbf{F} dt$$

отсюда получим:

$$M\mathbf{v} - M_0\mathbf{v}_0 = \int_{t_0}^t \mathbf{F} dt,$$

т. е. при ${\bf u}=0$ изменение количества движения точки переменной массы ${\bf sa}$ какой-либо промежуток времени $(t-t_0)$ равно импульсу равнодействующей всех приложенных к точке внешних сил ${\bf sa}$ тот же промежуток времени.

Теорема об изменении кинетического момента. Кинетическим моментом или моментом количества движения точки переменной массы называется вектор

$$K = r \cdot Mv$$

где r— радиус-вектор, проведенный из начала неподвижной системы осей координат к данному излучающему центру массы M.

Основное уравнение движения точки переменной массы запишем в виде:

$$\frac{d (M\mathbf{v})}{dt} = \mathbf{F} + \frac{dM}{dt} \mathbf{u}.$$

Умножая это уравнение векторно на радиус-вектор г, получим:

$$\mathbf{r} \times \frac{d}{dt} (M\mathbf{v}) = \mathbf{r} \times \mathbf{F} + \mathbf{r} \times \frac{dM}{dt} \mathbf{u}$$

или

$$\frac{d}{dt}(\mathbf{r}\times M\mathbf{v}) = \mathbf{r}\times\mathbf{F} + \mathbf{r}\times\frac{dM}{dt}\mathbf{u}.$$

Это уравнение выражает теорему об изменении кинетического момента для точки переменной массы: производная по времени от кинетического момента точки, вычисленного относительно некоторого центра, равна моменту равнодействующей всех приложенных к точке внешних сил плюс момент «абсолютного» количества движения частии, изличенных в единици времени, относительно того же центра.

Если абсолютная скорость излученных частиц равна нулю, то последнее уравнение принимает вид:

$$\frac{d}{dt}(\mathbf{r} \times M\mathbf{v}) = \mathbf{r} \times \mathbf{F}.$$

В этом частном случае производная по времени от кинетического момента точки, вычисленного относительно некоторого центра, равна моменту равнодействующей всех приложенных к точке внешних сил относительно того же

. Теорема об изменении кинетической энергии. Кинетической энергией $extbf{точки}$ переменной массы называют скалярную величину T, равную половине произведения массы этой точки в данный момент времени на квадрат ее

CKODOCTH:

$$T = \frac{1}{2} M v^2 = \frac{1}{2} M v^2$$
.

Основное уравнение движения Мещерского запишем в виде:

$$M\frac{d\mathbf{v}}{dt} + \mathbf{v}\frac{dM}{dt} = \mathbf{F} + \frac{dM}{dt}\mathbf{u}$$
.

Умножая скалярно на v $\,dt$ все члены этого уравнения, кроме силы **F,** которую умножим на $d\mathbf{r} = \mathbf{v} dt$, получим:

$$M\mathbf{v} \cdot d\mathbf{v} + \mathbf{v}^2 dM = \mathbf{F} \cdot d\mathbf{r} + dM (\mathbf{u} \cdot \mathbf{v}),$$

или

$$d\left(\frac{M\mathbf{v}^2}{2}\right) + \frac{1}{2}\mathbf{v}^2 dM = \mathbf{F} \cdot d\mathbf{r} + dM (\mathbf{u} \cdot \mathbf{v}).$$
 (б)

$$d\left(\frac{M\mathbf{v}^2}{2}\right) + \frac{1}{2}\mathbf{v}^2 dM = \mathbf{F} \cdot d\mathbf{r}.$$

Если относительная скорость излучаемых частиц равна нулю (гипотеза Мещерского), то u = v, тогда из уравнения (6) получаем:

$$d\left(\frac{M\mathbf{v}^2}{2}\right) - \frac{1}{2}\mathbf{v}^2 dM = \mathbf{F} \cdot d\mathbf{r}.$$

Теорему об изменении кинетической энергии точки переменной массы можно сформулировать так: дифференциал кинетической энергии точки переменной массы плюс кинетическая энергия элементарного количества отброшенных за время dt частиц равняется элементарной работе равнодействую**щей** всех приложенных к точке внешних сил плюс элементарная работа реактивной силы, обусловленной абсолютным движением излучаемых частиц,

§ 38. Основные теоремы динамики тела переменной массы

Теорема об изменении количества движения. Для системы точек тела уравнение движения Мещерского имеет вид:

$$\frac{d}{dt} \sum_{\nu=1}^{n} m_{\nu} v_{\nu} = \sum_{\nu=1}^{n} F_{\nu}^{(e)} + \sum_{\nu=1}^{n} F_{\nu}^{(i)} + \sum_{\nu=1}^{n} \frac{dm_{\nu}}{dt} u_{\nu},$$

где m_v — массы частий, принадлежащих телу в данный момент времени, т. е. не имеющих относительных скоростей по отношению к основному телу переменной массы; v_v — скорости этих частий относительно некоторой неподвижной системы координат; $\mathbf{F}_v^{(i)}$ — равнодействующая всех внутренних сил, приложенных к точке m_v ; $\mathbf{F}_v^{(e)}$ — равнодействующая всех внешних сил, приложенных к той же точке; \mathbf{u}_v — абсолютная скорость частий, излучаемых точкой m_v .

Так как на основании III закона Ньютона $\sum_{\nu=1}^{n} \mathbf{F}_{\nu}^{(i)} = \mathbf{0}_{\bullet}$

уравнение Мещерского можно записать в виде:

$$\frac{dQ}{dt} = R^{(e)} + \sum_{v=1}^{n} \frac{dm_{v}}{dt} u_{v}, \qquad (a)$$

где $R^{(e)} = \sum_{\nu=1}^{n} F_{\nu}^{(e)}$ — результирующая всех внешних сил.

Вектор количества движения тела переменной массы

$$Q = \sum_{v=1}^{n} m_{v} v_{v} = M v_{C} - M q_{C},$$

где \mathbf{v}_C — абсолютная скорость центра масс, \mathbf{q}_C — относительная скорость центра масс.

Принимая во внимание, что

$$\mathbf{u}_{\mathbf{v}} = \mathbf{v}_{\mathbf{v}} + \mathbf{v}_{r^{\mathbf{v}}} \quad \mathbf{u} \quad \sum_{\mathbf{v}=1}^{n} \frac{dm_{\mathbf{v}}}{dt} \, \mathbf{v}_{r^{\mathbf{v}}} = \Phi_{r},$$

где Φ_r — результирующая всех реактивных сил, равенство (а) можно записать в виде:

$$\frac{d\mathbf{Q}}{dt} = \mathbf{R}^{(e)} + \Phi_r + \sum_{v=1}^n \frac{dm_v}{dt} \mathbf{v}_v.$$

Последнее слагаемое правой части представляет собой количество движения отбрасываемых в единицу времени частиц в их переносном движении.

Таким образом, последнее равенство может быть сформулировано так: производная по времени от количества движения тела переменной массы равна сумме всех действующих на тело внешних и реактивных сил и количества движения частиц, отбрасываемых телом в единицу времени, в их переносном движении.

Если абсолютная скорость и, излучаемых частиц равна нулю, то имеем:

$$\frac{d\mathbf{Q}}{dt} = \mathbf{R}^{(e)} ,$$

т. е. в этом частном случае теорема об изменении количества движения тела переменной массы формулируется так же, как и для тела постоянной массы.

Теорема о движении центра переменной массы. Для системы точек тела уравнение движения Мещерского можно записать в следующей форме:

$$\sum_{v=1}^{n} m_v w_v = \mathbb{R}^{(e)} + \Phi_r$$

$$M\mathbf{w}_{C}^{(e)} = \mathbf{R}^{(e)} + \mathbf{\Phi}_{r}, \tag{6}$$

где $\mathbf{w}_C^{(e)}$ — ускорение той точки, с которой в данный момент времени совпадает центр массы рассматриваемого тела переменной массы (переносное ускорение центра масс); $\mathbf{R}^{(e)}$ — результирующая всех внешних сил, действующих на тело; Φ_r — результирующая реактивных сил.

Последнее равенство, выражающее теорему о движении центра масс, можно сформулировать так: произведение массы тела на ускорение точки, с которой в данный момент времени совпадает центр масс тела, равно результирующей всех внешних и реактивных сил, действующих на тело переменной массы.

Если тело движется поступательно, то уравнение (б) принимает вид:

$$M\mathbf{w}_0 = \mathbf{R}^{(e)} + \Phi_r$$

где w₀ — ускорение какой-либо точки, принадлежащей телу в течение всего процесса движения.

Если в процессе отбрасывания частиц положение центра масс тела не изменяется, то переносное ускорение центра масс $\mathbf{w}_C^{(e)}$ равно его абсолютному ускорению \mathbf{w}_C по отношению к выбранной неподвижной системе осей. Для этого частного случая имеем:

$$M \mathbf{w}_C = \mathbf{R}^{(e)} + \mathbf{\Phi}_r$$

Кинетический момент тела переменной массы. Кинетическим моментом тела переменной массы относительно какого-либо неподвижного центра O_1 называется вектор

$$K = \sum_{v=1}^{n} (r_{v} \times m_{v} v_{v}),$$

где r_v — радиус-вектор точки m_v относительно неподвижной системы координат Q_1 ξηζ; v_v — скорость той же точки.

Формулу для кинетического момента можно записать в такой форме:

$$\mathbf{K} = \mathbf{K_0} + \mathbf{r_0} \times M\mathbf{v}_c^{(e)} + \varrho_C \times M\mathbf{v_0},$$

т. е. так: кинетический момент тела переменной массы относительно неподвижного центра равен кинетическому моменту тела в его движении относительно осей x_1 y_1 z_1 , движущихся поступательно, плюс кинетический момент центра масс в его переносном движении при условии, что в нем сосредоточена масса всего тела, и плюс кинетический момент тела в его поступательном движении относительно подвижных осей координат.

Если начало подвижной системы координат совпадает с центром масс:

 $\rho_{C} = 0$, то кинетический момент тела

$$\mathbf{K} = \mathbf{K}_C + \mathbf{r}_C \times M\mathbf{v}_C^{(e)}.$$

В случае, если тело переменной массы вращается около неподвижной оси Oz_1 с угловой скоростью ω , проекция вектора кинетического момента на эту ось равна:

$$K_z = \sum_{n=1}^n m_{\nu} (x_{\nu} \dot{y}_{\nu} - y_{\nu} \dot{x}_{\nu}).$$

Положив

$$x_y = h_y \cos \varphi; \quad y_y = h_y \sin \varphi,$$

где h_{\downarrow} — расстояние от точки m_{\downarrow} до оси Oz_1 , находим:

$$x_{y}\dot{y}_{y}-y_{y}\dot{x}_{y}=h_{y}^{2}\omega.$$

$$K_z = \sum_{v=1}^n m_v h_v^2 \omega = \omega \sum_{v=1}^n m_v h_v^2 = I_{zz} \omega,$$

где I_{zz} — момент инерции тела в данный момент времени относительно оси Oz_1 .

Теорема об изменении кинетического момента. Уравнение движения какой-либо точки с массой т., имеет вид:

$$\frac{d}{dt}(m_{\nu}\mathbf{v}_{\nu}) = \mathbf{F}_{\nu}^{(e)} + \mathbf{F}_{\nu}^{(t)} + \frac{dm_{\nu}}{dt} \mathbf{u}_{\nu}.$$

Умножением этого уравнения векторно слева на ${\bf r}$, и суммированием по индексу ${\bf v}$ от 1 до n, где n—число точек тела, получим:

$$\frac{d\mathbf{K}}{dt} = \sum_{\mathbf{v}=1}^{n} \operatorname{mom}_{O_{\mathbf{v}}} F_{\mathbf{v}}^{(e)} + \sum_{\mathbf{v}=1}^{n} \mathbf{r}_{\mathbf{v}} \times \frac{dm_{\mathbf{v}}}{dt} \mathbf{u}_{\mathbf{v}}.$$
 (B)

Это уравнение выражает теорему об изменении кинетического момента тела: производная по времени от кинетического момента тела переменной массы равна сумме моментов всех действующих на тело сил плюс сумма моментов абсолютных количеств движения частиц, отбрасываемых телом в единицу времени.

Принимая во внимание, что

$$u_{\nu} = v_{\nu} + v_{\nu}$$

 $\sum_{v=1}^{n} (\mathbf{r}_v \times \mathbf{F}_v^{(e)}) = \sum_{v=1}^{n} \text{mom}_{O_1} F_v^{(e)} = \mathfrak{m}^{(e)}$ — результирующий момент внешних сил,

 $\sum_{\mathbf{v}=1}^{r}$ $\mathbf{r}_{\mathbf{v}} imes rac{dm_{\mathbf{v}}}{dt}$ $\mathbf{v}_{r\mathbf{v}} = \mathbf{m}_{r}$ — результирующий момент реактивных сил относи-

тельно неподвижного начала координат, уравнение (в) может быть записано в форме:

$$\frac{dK}{dt} = \mathfrak{m}^{(e)} + \mathfrak{m}_r + \sum_{v=1}^n r_v \times \frac{dm_v}{dt} \mathbf{v}_v.$$

Tеорема об изменении кинетической энергии тела переменной массы. Дифференциальное уравнение движения какой-либо точки m_{γ} имеет вид:

$$\frac{d}{dt}(m_{\nu}\mathbf{v}_{\nu}) = \mathbf{F}_{\nu}^{(e)} + \mathbf{F}_{\nu}^{(t)} + \frac{dm_{\nu}}{dt}\mathbf{u}_{\nu}.$$

Умножая левую часть этого уравнения на $\mathbf{v}_{\cdot}dt$, а правую часть—на равную величину $d\mathbf{r}$ и суммируя по всем точкам тела переменной массы, после преобразований получим:

$$dT = \delta A^{(e)} + \delta A^{(i)} + \delta A^{(r)} + \sum_{\nu=1}^{n} \frac{dm_{\nu} \mathbf{v}_{\nu}^{2}}{2} ,$$

где $\delta A^{(e)} = \sum_{\nu=1}^{n} \mathsf{F}_{\nu}^{(e)} d\mathsf{r}_{\nu}$ и $\delta A^{(i)} = \sum_{\nu=1}^{n} \mathsf{F}_{\nu}^{(i)} d\mathsf{r}_{\nu}$ есть суммы элементарных работ

внешних и внутренних сил; $\delta A^{(r)} = \sum_{\nu=1}^n \Phi_{r\nu} \, dr_{\nu}$ — элементарная работа реактивных сил.

Полученное равенство формулируется так: дифференциал кинетической энергии тела переменной массы равен сумме элементарных работ всех внешних, внутренних и реактивных сил, приложенных к данному телу, плюс кинетическая энергия частиц, отбрасываемых телом за время dt, обусловленная их переносным движением.

Если тело переменной массы абсолютно твердое и относительные скорости отбрасываемых частиц равны нулю, то из первого равенства нахо-

лим:

$$dT = \delta A^{(e)} + \sum_{v=1}^{n} \frac{dm_{v}v_{v}^{2}}{2}$$
,

т. е. дифференциал кинетической энергии тела переменной массы равен сумме элементарных работ всех внешних сил плюс кинетическая энергия частиц, отброшенных телом за время dt в их переносном движении.

§ 39. Удар твердых тел

При ударе двух твердых тел играет роль только относительная скорость обоих тел, поэтому одно из тел можно рассматривать как бы находящимся в покое и наблюдать движение только второго, ударяющего тела. В момент касания обоих тел можно к точке соприкосновения провести плоскость, касательную к обоим телам. Прямая, перпендикулярная к этой плоскости и проходящая через точку соприкосновения, называется л и н и е й, или н о р м а л ь ю, у д а р а. Если линия удара проходит через центр тяжести обоих тел, то удар называется центр а л ь ны м. Удар называется прямым, если тело, производящее удар, находится относительно тела, воспринимающего удар, в поступательном движении по направлению нормали удара; в противном случае удар называется к о сым.

При ударе двух тел нельзя считать тела абсолютно твердыми. Изменение формы соударяющихся поверхностей настолько важно для процесса удара, что им невозможно пренебречь. При ударе различаются два периода. Первый период называется касанием обоих тел. В этот момент происходит сплющивание касающихся поверхностей. К концу первого периода сплющивание, следовательно, и сближение обоих тел достигает максимума, точки прикосновения обоих тел имеют одинаковую скорость. Тогда начинается второй период, во время которого сплющивание исчезает вполне или только частью. Этот период длится до момента расхождения обоих тел.

Сила удара ${\bf F}$ действует обыкновенно только в продолжении очень короткого времени. Она возрастает во время первого периода обычно до больших размеров и падает во время второго периода до нуля. Для процесса движения действителен закон количества движения. Интегрированием его уравнения по времени от t до t^1 для первого или второго периодов удара или всего времени удара получаем:

$$m\Delta \mathbf{v} = m \ (\mathbf{v}^1 - \mathbf{v}) = \int_t^{t_1} \mathbf{F} \ dt = \mathbf{K}.$$

Интеграл по времени силы F называется импульсом. Импульс силы за время удара t'-t равняется приращению K количества движения ударяемого тела массой m.

В сравнении с силами удара на время периода процесса удара можно пренебречь всеми влияниями других сил, как, например, веса, т. е. при ударе тела можно рассматривать как совершенно свободные.

Прямой центральный удар. При прямом центральном ударе линия удара проходит через центр тяжести обоих тел и относительное движение представляет собою поступательное движение, параллельное линии удара; например, удар двух шаров параллельно прямой, проходящей через их центры. Обозначим через m_1 и m_2 массы обоих тел, v_1 и v_2 —их скорости перед началом удара; v_1 и v_2 —скорости к концу удара. Мы получим:

$$m_1v_1 + m_2v_2 = (m_1 + m_2) u = m_1v_1' + m_2v_2',$$

$$K_1 = m_1 (v_1 - u) = m_2 (u - v_2),$$

$$K_2 = m_1 (u - v_1') = m_2 (v_2' - u).$$

Частное $k=\frac{K_2}{K_1}$ называется коэффициентом удара; его величина зависит от степени упругости или пластичности обоих тел; предельные значения коэффициента удара: k=0 для совершенно неупругого удара и k=1 для удара вполне упругого, в общем случае 0 < k < 1.

Общий случай. Скорости имеют значения:

$$u = \frac{(m_1v_1 + m_2v_2)}{(m_1 + m_2)};$$

$$v'_1 = u - k (v_1 - v_2) \frac{m_2}{m_1 + m_2};$$

$$v'_2 = u + \frac{k (v_1 - v_2) m_1}{m_1 + m_2};$$

изменения количества движения каждого тела:

$$K = m_1 (v_1 - v_1) = m_2 (v_2 - v_2) = (1 + k) (v_1 - v_2) \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2};$$

потеря живой силы:

$$T = m_1 \frac{v_1^2 - v_1^{'2}}{2} + m_2 \frac{v_2^2 - v_2^{'2}}{2} = (1 - k^2) \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2} \frac{(v_1 - v_2)^2}{2} .$$

Вполне неупругий удар: k=0, $v_{1}^{'}=v_{2}^{'}=u$:

$$T = \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2} \cdot \frac{(v_1 - v_2)^2}{2} = m_1 \cdot \frac{(v_1 - u)^2}{2} + m_2 \cdot \frac{(u - v_2)^2}{2}.$$

Вполне упругий удар: k=1;

$$\begin{split} v_{1}^{'} &= \frac{(m_{1} - m_{2}) \ v_{1} + 2 m_{2} v_{2}}{m_{1} + m_{2}} \ ; \\ v_{2}^{'} &= \frac{2 m_{1} v_{1} - (m_{1} - m_{2}) \ v_{2}}{m_{1} + m_{2}} \ ; \\ u &= \frac{m_{1} v_{1} + m_{2} v_{2}}{m_{1} + m_{2}} \ . \end{split}$$

Если $m_1 = m_2$, то

$$v_{1}^{'}=v_{2}; \quad v_{2}^{'}=v_{1};$$

если $v_2 = 0$, то

$$v_1' = v_1 \frac{(m_1 - m_2)}{(m_1 + m_2)}; \quad v_2' = \frac{2v_1 m_1}{m_1 + m_2}.$$

Определение коэффициента удара k. Имеем $k^2 = \frac{h_1}{h}$, где h_1 означаєт высоту, до которой шар отскакивает при падении с высоты h на горизонтальную неподвижную плоскость

$$(v_2 = 0, m_2 = \infty, v_1 = \sqrt{2gh}, v_1 = \sqrt{2gh_1}).$$

Величина k^2 зависит в большой степени от скорости, с которой проис-



ЛЕОНАРДО да ВИНЧИ (1452— 1519) — итальянский ученый эпохи Возрождения. Один из основоположников экспериментального метода в науке, проделал первые работы по определению коэффициентов трения, исследовал явления удара, траекторий горизонтально брошенного тела, центров тяжести тел и фигур. Разработал принципиальные схемы парашюта и вертолета, выдвинул идею танка. Знаменитый архитектор, скульптор, художник ходит удар, т. е. от h. Средние значения k при $v \approx 2.8 \frac{M}{ce\kappa}$ следующие:

для стали и пробки
$$k=\frac{5}{9}$$
 , для стекла $k=\frac{15}{16}$, для дерева $k=\frac{1}{2}$.

§ 40. Трение

Трение покоя и трение скольжения. Соприкосновение двух тел происходит в одной точке, по прямой линии или по плоскости: например. плоскость и шар, плоскость и цилиндр, поверхность винта и гайки. Если трением пренебречь, то взаимодействующие силы и их равнодействующая при соприкосновении двух тел должны быть направлены перпендикулярно K поверхности (нормальные силы). Вследствие трения между обоими телами равнодействующая может отклониться от нормали к поверхности и тем более, чем больше трение. Это отклонение имеет место всегда при взаимном относительном движении обоих тел; его направление для тела, находящегося в движении по отношению к находящемуся в покое, всегда направлено противоположно движению.

Если соприкосновение происходит по поверхности, то относительное перемещение представляет собою скольжение; сопротивление от трения в этом случае называется трение скольжения, или скользящим трением. Если соприкосновение происходит по линии, относивение происходит по линии, относи-

тельное движение может быть или скольжением или качением. При касании в одной точке, кроме движения скольжения и качения, возможно еще относительное вращение вокруг нормали соприкосновения, так называемое сверлящее движение (например, шар).

Величина касательного сопротивления от трения, возникающего при скользящем движении, т. е. трения скольжения, выражается обыкновенно в зависимости от нормального давления N, проходящего перпендикулярно к плоскости соприкосновения, т. е.

$$f = N\mu = N \operatorname{tg} \varphi$$

гле множитель и называется коэффициентом трения скольжения, а ф — углом трения. Для значения и особенно важна наличность и толщина слоя жид-

кости (смазки), находящейся между скользящими поверхностями. Поэтому различают сухое трение, смешанное трение и чистое трение жидкости и вместо одного коэффициента трения и различают три коэффициента: μ_{c} (сухое), μ_{cM} (смешанное), $\mu_{ж}$ (жидкости).

Коэффициент сухого трения ис зависит от материала подшипников и состояния поверхности скольжения. При трении жидкости, кроме капиллярности (смазочный материал должен смачивать поверхности), имеет значение вязкость η, которая зави-

сит от температуры t^0 .

Трение покоя (опорное трение) появляется между двумя соприкасающимися, но по отношению одного к другому неподвижными телами. Кроме нормального давления N, перпендикулярного к плоскости соприкасания обоих тел, может быть приложена сила f_0 (трение в покое), параллельная к плоскости соприкасания, эта сила не вызовет относительного движения обоих тел, если

$$f_0 \leq \mu_0 N = \operatorname{tg} \varphi_0 N$$
,

где $\mu_0 = tg \, \phi_0 - коэ \phi \phi$ ициент трения в покое и ϕ_0 — угол трения в покое. Описыванием кругового конуса вокруг нормали к поверхности трения так, чтобы образующая конуса составляла с нормалью угол ф, получим так называемый конус трения. Соприкасающиеся тела сохраняют относительный покой до тех пор, пока действующая сила находится внутри этого конуса. Коэффициент трения покоя на обычно несколько больше коэффициента трения дви-



ИОГАН КЕПЛЕР (1571-1630) — немецкий астроном изобрел телеско**п** (телескоп Кеплера), установил закон освещенности для точечного источника света, на основе обработки наблюдений Тихо Браге истановил три опытных закона движения планет (законы Кеплера). Автор математических тридов «Стереометрия винных бочек» и «Рудольфовы таблицы»

жения µ. Равновесие между двумя телами наступает в тех случаях, когда это равновесие возможно без превышения предельного значения f_0 трения покоя. Трение сцепления имеет большое значение для всех передач, основанных на трении, для всех средств передвижения на колесах и т. д. Если P — вес какого-нибудь средства передвижения, двигающегося на колесах по рельсам или по дороге, то его максимальная сила тяги равна $\mu_0 P$.

§ 41. Всемирное тяготение

Законы Кеплера. На основании многочисленных наблюдений астронома Тихо Браге (1546—1601) Кеплером (1571—1630) были установлены три закона движения планет вокруг Солнца:

1. Все планеты движутся по эллипсам, в одном из фокусов которых находится Солнце.

2. Радиус-вектор, проведенный от Солнца к планете, в равные времена

описывает равные секториальные площади.

НИКОЛАЙ КОПЕРНИК (1478-

1543) — польский ученый. Автор

книги «Об обращении небесных кру-

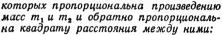
гов», в которой разработана гелио-

иентрическая система мира

3. Квадраты времен обращения планет относятся между собой как кубы

больших полуосей эллипсов, описываемых планетами.

Закон всемирного тяготения. Все тела испытывают действие сил взаимного тяготения. Движение Луны вокруг Земли, планет вокруг Солнца и г. д. происходит под действием сил, подчиняющихся основному закону всемирного тяготения. Этот закон был сформулирован Ньютоном в 1687 г.: между двумя телами, массы которых m_1 и m_2 , находящимися другот друга на расстоянии m_2 , действуют равные силы взаимного притяжения, величина





где коэффициент пропорциональности у называется постоянной тяготения или гравитационной постоянной.

Размерность гравитационной постоянной у определяется из соотношения:

$$[\gamma] = \frac{[F][r^2]}{[m^2]} = \frac{L^2}{MT^2}$$
.

Для случая взаимодействия какоголибо тела массой *m* с Землей закон всемирного тяготения запишется так:

$$F = \gamma \, \frac{mM}{R^2} \,,$$

где R — расстояние от центра Земли до тела. Если обозначить радиус земного шара через R_3 , то сила, с которой тело массой m притягивается к Земле, определится по формуле:

$$F = \gamma \, \frac{mM}{(R_3 + h)^2},$$

где h—высота, на которую тело поднято над поверхностью Земли.

Для тела, расположенного на небольшом расстоянии от поверхности Земли, высота h настолько меньше радиуса земного шара $R_{\rm s}$, что ею можно пренебречь в сравнении с $R_{\rm a}$. Тогда для силы F можем записать:

$$F = \gamma \frac{mM}{R_2^2}.$$

Сравнивая эту силу с силой F = mg, действующей на тело массой m, получим:

$$g = \gamma \frac{M}{R_3^2}$$
.

Зная постоянную тяготения γ , можно определить массу Земли $M_{\rm s}$ по ускорению g свободного падения тела у поверхности.

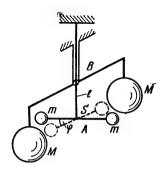


Рис. 46

Действительно, так как

$$g = \gamma \frac{M_3}{R_3^2},$$

TO

$$M_3 = \frac{gR_3^2}{v}$$
.

Подставляя сюда значение радиуса Земли $R_3 \approx 6.4 \cdot 10^8$ м, получим:

$$M_{\rm s} \approx 6 \cdot 10^{24} \text{ kg.}$$

Масса Земли может быть определена и по ускорению Луны. Полагая, что Луна движется равномерно по окружности под действием только силы притяжения Земли, можем ваписать:

$$F = m_{\pi} a_n = \gamma \frac{m_{\pi} M_3}{r_{\pi}^2},$$

отсюда находим:

$$M_3 = \frac{a_n r_{\pi}^2}{v}.$$

Здесь a_n —центростремительное ускорение, имеет значение:

$$a_n = \frac{v^2}{r_n} = \frac{(2\pi r_n)^2}{T_n^2 r_n} = \frac{4\pi^2 r_n}{T_n^2},$$

где $r_{\pi} = 3,844 \cdot 10^8$ м — расстояние от Земли до Луны, $T_{\pi} = 27,3$ дня $= 2,358 \cdot 10^8$ сек.

Аналогично по времени обращения планет вокруг Солнца определяется масса Солнца $M_c = 1,996 \cdot 10^{30}$ кг.

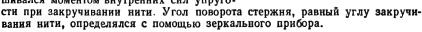
Это соотношение находится в полном соответствии с опытными законами Галилея, о неизменности ускорения свободного падения для различных тел.

Гравитационная постоянная у была впервые найдена опытным путем Кавендишем в 1798 г. при помощи крутильных ве-

Схема прибора Кавендиша представлена на рис. 46. По концам горизонтального стержня А были закреплены два одинаковых свинцовых шара массой 730 г каждый.

Стержень А подвешивался за середину на длинной тонкой нити В. К массам т придвигались с разных сторон два больших свинцовых шара массой по 158 кг.

Под действием сил тяготения стержень А поворачивался на такой угол, при котором момент пары сил тяготения уравновешивался моментом внутренних сил упруго-





НИКОЛАЙ ИВАНОВИЧ ЛО-БАЧЕВСКИЙ (1792—1856) русский математик—соэдал неевклидову геометрическую систему (геометрию Лобачевского). Работы Лобачевского поставили вопрос о геометрии реального мира и способствовали созданию общей теории относительности

Зная геометрические и упругие характеристики нити, можно было определить силу притяжения и, следовательно, найти значение гравитационной постоянной у.

Многочисленными опытами Кавендиш подтвердил справедливость закона

всемирного тяготения Ньютона.

На основании этих опытов найдена гравитационная постоянная, для которой в настоящее время в системе СИ принимается значение:

$$\gamma = (6,67 \pm 0,005) \cdot 10^{-11} \text{ m}^3 \text{ } \kappa e^{-1} \text{ } ce \kappa^{-2}.$$

§ 42. Космические скорости

В основе законов движения спутников, так же как и движение любых

небесных тел, лежит закон всемирного тяготения Ньютона.

Движение спутника относительно Земли происходит по определенной траектории. Вид этой траектории зависит от начальной скорости у движения тела, расстояния r_0 от тела до центра Земли и угла α_0 между направлением начальной скорости и направлением радиуса вектора r_0 .

Частным случаем движения тел в поле действия центральных сил

является движение по круговой орбите.

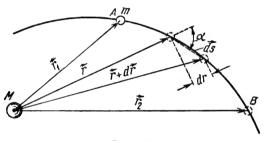


Рис. 47

Величина скорости искусственного спутника, совершающего движение по круговой орбите, может быть найдена элементарным путем. При движении по круговой орбите сила тяжести должна уравновеситься центробежной силой:

$$m_{\rm c}g_{\rm r}=\frac{m_{\rm c}\,v_{\rm KP}^2}{r}\,,\tag{a}$$

где r = R + h — радиус круговой орбиты, R = 6371110 м — радиус Земли. h — высота от поверхности Земли до орбиты вращения; gr — ускорение силы тяжести на расстоянии r от центра Земли; m_c —масса спутника; v_{kp} —круговая скорость движения.

Если движение спутника происходит на небольшой высоте h, то можно считать $r \approx R$ и $g_r = g = 9,81$ м/се κ^2 . Из равенства (а) находим:

$$v_{KD} = \sqrt{gR} = \sqrt{9.81 \cdot 6371110} = 7.9 \text{ } \kappa\text{m/ce}\kappa.$$

Эту скорость называют первой космической скоростью.

При скорости запуска, равной первой космической скорости и направ-

ленной параллельно земной поверхности, тело выйдет на круговую орбиту. Для определения второй космической скорости вычислим работу, которую совершают силы тяготения, действующие между двумя телами с массами т и М при изменении положения одного тела относительно другого. Положение тела с массой m относительно тела с массой M будем определять радиусом-вектором \mathbf{r} , проведенным из центра массы M.

При перемещении конца радиуса вектора г на отрезок ds (рис. 47) сила

тяготения, действующая на тело массой т, совершит работу:

$$dA = -\mathbf{F} \cdot d\mathbf{s} = -\gamma \frac{mM}{r^2} \mathbf{r} \cdot d\mathbf{s} = -\gamma \frac{mM}{r^2} d\mathbf{s} \cos \alpha = -\gamma \frac{mM}{r^2} d\mathbf{r}$$

где ү-гравитационная постоянная.

При перемещении массы m из точки A в точку B (рис. 47) работа сил тяготения будет равна:

$$A = \int_{r_1}^{r_2} dA = -\int_{r_1}^{r_2} \gamma \frac{mM}{r^2} dr =$$

$$= \gamma \frac{mM}{r_2} - \gamma \frac{mM}{r_1}.$$

Приращение потенциальной энергии равно работе сил тяготения, взятой с обратным знаком:

$$\Delta U = U_2 - U_1 = -A = \gamma Mm \left(\frac{1}{r_1} - \frac{1}{r_2} \right).$$

При бесконечном удалении $r_2=\infty$ потенциальную энергию принято считать равной нулю $U_2=0$ (тела не взаимодействуют). Формула для разности потенциальных энергий принимает вид:

$$U_1 = \gamma \frac{mM}{r_1} - \gamma \frac{mM}{\infty},$$

или

$$U_1 = \gamma \frac{mM}{r_1}.$$

Так как работа, совершаемая силами тяготения, равна изменению кинетической энергии движущейся материальной точки, то можем записать:

$$\frac{mv_2^2}{2} - \frac{mv_1^2}{2} = A = U_1 - U_2,$$

или

$$\frac{mv_1^2}{2} + U_1 = \frac{mv_2^2}{2} + U_2.$$

Это равенство выражает закон сохранения энергии.

Ёсли тело удалится в бесконечность, то его энергия в бесконечности будет равна нулю. Из этого условия определяется космическая скорость v_{κ} :

$$\frac{mv_{K}^{2}}{2} + U_{1} = 0$$
, или $\frac{mv_{K}^{2}}{2} - \gamma \frac{mM}{R} = 0$.

Отсюда

$$v_{\rm k} = \sqrt{2\gamma \frac{M}{R}}$$
.



ВЛАДИМИР АЛЕКСАНДРО-ВИЧ ФОК (род. в 1898 г.)—советский физик. Основные работы посвящены квантовой механике, квантовой электродинамике, теории дифракции света, общей теории относительности, теоретической оптике, распространению радиоволн

Постоянные Солнца, Земли и Луны

Прочие постоянные	Солнечная постоян- ная = $2,0+0,04$ $\kappa a \lambda c M^2$ мим	23 час 56 мин Расстояние до Солн-4,1 сек па= $149,67\times10^6$ км	Расстояние до Луны== 384,4.10° км. Сидерический год = 365 дн. 6 час 9 мин 10 сек. Наклон экватора к эклиптике = 23°26′53,7″	27 дн. 7 час Сидерический месяц== 43 мин 11 сек 43 мин 11 сек
Период вращения вокруг оси	25 дн. 9,1 час Солнечная ная = 2,0 кал/см² м	23 час 56 мин 4,1 сек		
Темпера- тура, °C	Около 6 000	ı		Около 120 (лун- ный день)
Ускорение силы тяже- сти, см/сек ²	27,1.10	980,616 (шир. 45°)		162
топП ность, s\сж³	1,39	5,517		3,39
Масса, кг	1,984.1030	5,98.1024		7,36.1022
Парал- лакс	8,81"	I		57′2,7″
Диаметр, км	1,392*10*	Экватори- альн. 12756,6	Полярный 12713,7	3478
Средний угловой диаметр	32′6,5″	1		31′6″
Название	Солнце	Земля		Луна

Планеты

	-же ноглян Наклон ж Батора к Орбите	1	1	23°2 7'	23°30'	3°7′	26°45′	.86	151°	ſ	
I A I A I A I A I A I A I A I A I A I A	Ускорение силы тяже- сти, см/сек	333	852	980,616 23°27"	377	2510	1 072	883	1 100	1	
	ников Ников	0	0	-	73	6	10 и Зколь- ца	4		ı	
	Плотность, s/см³	4,76	4,9	5,53	3,96	1,34	0,71	1,27	1,58	ı	
	Macca, 1024 Kz	0,312	4,9	0,9	0,65	1 901,4	568,8	7,78	103	1	
	-нэшюппЭ нэсть	0	0	1/298	1/192	1/15	1/9,5	1/14	1/40	ı	
	Диаметр по эква- тору, км	2 000	12 400	12 756,6	6 783	142 600	119 000	51 500	49 900	ı	
	Наклон ор- Чаклон ор-	,0°2	3°24"	0.0	1°51′	1°18′	2°29′	0°46′	1°47′	17°09′	
	Эксцентри-	0,206	0,007	0,017	0,093	0,048	0,056	0,047	600,0	١	
	Период враще- ния вокруг оси	1	30 4ac	23 час 56 мин	24 час 37 мин 23 сек	9 час 50 мин	10 час 14 мин 0,056	10 час 45 мин 0,047	15 час 48 мин	I	
	Период, сутки	87,97	227,70	365,26	686,98 (1 г. 322 л.)	11 л. 314 дн.	29 л. 167 дн.	84 г. 5 дн.	164 г. 288 дн.	247 л. 255 дн.	
	Среднее рас- стояние от Солнца, 10° км	57,85	108,11	149,46	227,7	9,222	1426	2868,3	4494,3	2900	
	Название	Меркурий	Венера	Земля	Mapc	Юпитер	Сатурн	Уран	Нептун	Плутон	

Принимая во внимание, что $\frac{\gamma M}{R} = g$, получим:

$$v_{\mathbf{k}} = \sqrt{2gR}$$
.

Подставляя в это равенство $g = 9.81 \text{ м/се}\kappa^2$ и R = 6.371.110 м, находим:

 $v_{\kappa} = 11,2 \ \kappa \text{m/ce} \kappa$.

Эту скорость называют второй космической скоростью, или скоростью освобождения.

Траектории движения тел в поле тяготения Земли при скоростях, лежащих в пределах между первой космической скоростью 7,9 $\kappa m/ce\kappa$ и второй космической скоростью 11,2 $\kappa m/ce\kappa$, будут представлять собой эллипсы.

Если телу сообщить горизонтальную скорость, равную второй космической скорости, то оно будет совершать полет по параболе. Такое тело освободится от действия силы притяжения Земли и уйдет во внешнее пространство.

Различные константы Земли

1° широты на полюсах	111,71 км
1° широты на экваторе	110,56 км
Постоянная звездной аберрации	20,45"
Постоянная земной прецессии	
Постоянная нутации	9.21"
Гравитационная постоянная	$6,670 \cdot 10^{-11} \text{ m}^3/(\kappa e \cdot ce\kappa^2)$
Длина секундного маятника (период 2 сек)	
на широте $45^{\circ} = 99,357$ см	g/π^2
•	

§ 43. Гидро- и аэромеханика. Свойства жидкости и газов

Вязкость. Как жидкости, так и газы представляют собой физические тела, не имеющие определенной формы и принимающие форму того сосуда, который они заполняют. Выделим в жидкости или газе параллелепипед

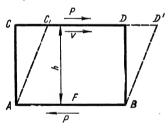


Рис. 48

' ABCD с площадью основания F и высотою h (рис. 48). Его можно деформировать в параллелепипед ABC'D' с теми же площадью основания и высотой так, чтобы во время деформации грань CD передвигалась относительно грани AB со скоростью v. Для этого к каждой из граней AB и CD необходимо приложить силу

$$P = \eta F v : h = \eta F dv : dh,$$

где η есть величина, зависящая от свойств вещества и называемая вязкостью (коэффициент вязкости). Отношение этой величины к плотности ϱ назывязкостью ν (кинематический

вается кинематической коэффициент вязкости).

Cжимаемость. В то время, как газы при сдавливании сжимаются, подчиняясь закону Бойля — Мариотта (pv = const), жидкости даже при сильном сдавливании почти не изменяют своего объема. В учении о движении жих-костей — гидродинамике — жидкость почти всегда можно предполагать несжимаемой. Но и в газах изменения объема иногда бывают настолько малы, что ими вполне можно пренебречь, и в этих случаях законы движения для

газов и жидкостей одни и те же. В общем случае сжимаемость газов приходится вводить в расчет только тогда, когда наблюдавшиеся скорости приближаются по своей величине к скорости звука в рассматриваемом газе.

§ 44. Гидростатика

Закон Паскаля. Давление в любом месте покоящейся жидкости (или газа) одинаково по всем направлениям, причем давление одинаково перс-

дается по всему объему, занятому покоящейся жидкостью (или газом).

Уравнение Эйлера. Если в жидкости выделить бесконечно малый параллелепипед, одна из вершин которого лежит в точке М и грани которого равны dx, dy, dz, то этот параллеленинед будет находиться в состоянии равновесия при соблюдении следующих трех уравнений (уравнения равновесия Эйлера):

$$\frac{\partial p}{\partial x} = \varrho X; \quad \frac{\partial p}{\partial u} = \varrho Y; \quad \frac{\partial p}{\partial z} = \varrho Z,$$

или эквивалентного:

$$dp = \varrho (X dx + Y dy + Z dz),$$

причем через X, Y, Z обозначены компоненты силы, действующей в точке Mи отнесенной к единице массы, через p — гидромеханическое давление в точке M и через ϱ — плотность. Для свободной поверхности, а также для поверхностей равного давления (поверхности уровня) dp = 0 и последнее уравнение обращается в следующее:

$$X dx + Y dy + Z dz = 0.$$

Сила, компоненты которой обозначены через X, Y, Z, в каждой точке жидкости перпендикулярна к поверхностям равного давления. В жидкостях, которые подвержены только действию силы тяжести, поверхностями равного давления будут шаровые поверхности (приближенно - плоскости), котор е расположены параллельно свободной поверхности.

Гидростатическое давление, поддерживающая сила. Нормальное давлениг

на стенки.

1. Плоские стенки. Обозначения:

F — площадь смачиваемой плоской стенки [M^2].

h — расстояние центра тяжести смачиваемой стенки от свободной поверхности жидкости (по вертикали),

Ф — Угол между плоскостью стенки и горизонтальной плоскостью,

x, y — координаты центра давления (точка приложения силы давления жидкости), причем ось х совмещена с прямой пересечения плоскости, проведенной через F, с плоскостью свободной поверхности жидкости, а за ось у взята какая-нибудь прямая в последней плоскости, перпендикулярная κ оси x,

S—статический момент [M^3], $\}$ площади F относительно оси x, I — момент инерции $[n^4]$

 I_{xy} — центробежный момент площади F относительно осей x и y [M^4].

Нормальное давление равно Fhy и координаты точки приложения равнодействующей силы будут:

$$y=I:S=I\sin\alpha:Fh; \quad x=I_{xy}:S=I_{xy}\sin\alpha:Fh.$$

Если площадь F имеет ось симметрии, перпендикулярную к оси x, то, взяв

ось симметрии за ось y, имеем x = 0.

2. Стенки любой формы. Давление в произвольном направлении на стенку какой угодно формы получается суммированием давлений на отдельные элементы этой стенки, причем каждое такое элементарное давление равно проекции площади этого элемента на плоскость, перпендикулярную рассматриваемому направлению, умноженной на расстояние центра тяжести этого элемента до свободной поверхности жидкости и на вес единицы объема жидкости. Отсюда следует, что вертикальное давление на какую-нибудь площадь равно весу столба жидкости, расположенного над этой площадью, до свободной поверхности. Давление на площадь F в направлении, образующем с плоскостью острый угол β , равно $Fh\gamma \sin \beta$, причем h есть рас-



АРХИМЕД (287—212 г. до н. э.) — древнегреческий физик и инженер — установил законы рычага, закон гидростатики, носящий его имя, создал подъемник (архимедов винт), разработал способ определения состава сплавов гидростатическим взвешиванием. Автор многих работ по математике

стояние центра тяжести площади *F* до свободной поверхности жидкости. Для тела, целиком или частично погруженного в жидкость, сила давления равна весу вытесненной жидкости.

§ 45. Статическая устойчивость плавающих и погруженных в жидкость тел

Обозначим через q центр тяжевес которого равен Q, центр тяжести вытесненного объема с весом Р — через р. Если в качестве лействующих СИЛ рассматривать только вес тела и поддерживающую силу жидкости, то тело будет плавать (без воздействия внешних сил) в том случае, когда P = Q и p лежит на вертикали, проходящей через q (ось плавания). Если P < Q, то тело погружается; если P > Q, то тело поднимается до тех пор, пока P не сделается равным Q. Свободная поверхность жидкости пересекается с плавающим телом по так называемой ватерлинии, которая ограничивает площадь плавания. Если плавающее тело наклонить около оси, параллельной одной из двух главных осей инерции площади плавания, то поддерживающая сила Р пересечет ось плавания в точке, называемой метацентром. В общем случае

для каждой из обеих главных осей инерции имеется свой метацентр (продольный и поперечный метацентры).

Введем обозначения:

 I_1 и I_2 — моменты инерции относительно главных осей площади плавания [μ^4];

 m_1 и m_2 — расстояния [м] метацентров от центра тяжести q плавающего тела; l — расстояние между точками p и q перед вращением, причем l положительно, если p лежит выше q, и отрицательно в противном случае [м];

V — объем вытесненной жидкости [M^3].

Тогда для наклонения (вращения) тела на угол α_1 относительно оси I_1 необходим момент:

 $M_1 = Pm_1 \sin \alpha_1 [\kappa \Gamma \cdot M],$

а для наклонения на угол α_2 относительно оси I_2 — момент: $M_\bullet = Pm_2 \sin \alpha_\bullet \; [\kappa \Gamma \cdot \mathbf{M}].$

Вращение относительно любой оси можно разложить на вращения относительно осей I_1 и I_2 и таким образом определить соответствующий момент. Пля небольших углов α :

$$m_1 = (l_1:V) + l$$
 и $m_2 = (l_2:V) + l$.

У погруженных в жидкость тел (подводные лодки, аэростаты) ватерлинии не имеется, следовательно, $I_1\!=\!I_2\!=\!0$, поэтому они будут находиться в устойчивом равновесии только тогда, когда их центр тяжести лежит на одной вертикали с центром тяжести вытесненного объема жидкости или воздуха и под ним. Понятие метацентра утрачивает свой смысл, так как в этом случае метацентр совпадает с центром тяжести вытесненного объема.

§ 46. Гидродинамика

Идеальной жидкостью называется жидкость, лишенная сил трения. Поток называется стационарным, если через любое поперечное сечение трубы в единицу времени проходят равные объемы жидкости:

$$S_1v_1=S_2v_2$$

где S_1 и S_2 —поперечные сечения, а v_1 и v_2 —скорости жидкости.

Скорость истечения жидкости из достаточно большого сосуда через малое отверстие S выражается формулой:

$$v = \sqrt{2gh}$$
.

Эта формула называется формулой Торичелли. Из нее следует, что скорость истечения жидкости через отверстие S имеет такую же величину, какую она имела, если бы частицы жидкости свободно падали с высоты h.

Линии тока, функция тока, критические точки. Кривые, касательные к которым в каждой точке совпадают с направлением течения жидкости, называются линиями тока. При установившемся движении линии тока совпадают с траекториями отдельных частиц; при пеустановившемся же движении они отличны друг от друга. В двумерном потоке каждой линии тока можно приурочить число ф, которое дает количество жидкости, протекающей через любое поперечное сечение между взятой линией тока и некоторой другой

линией тока, принятой за нулевую. Эту величину называют функцией тока. Если *и* обозначает компонент скорости в направлении оси *x*, а *v*—в направлении оси *y*, то

$$u = \frac{\partial \psi}{\partial u}$$
 if $v = -\frac{\partial \psi}{\partial x}$.

Понятие функции тока можно применить и к пространственным (трехмерным) потокам, симметрич-

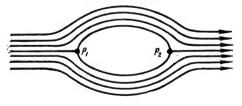


Рис. 49

ным относительно продольной оси (например, обтекание шара); в этом случае функция тока дает количество жидкости, протекающей в одну секунду через поперечное сечение тела вращения, образуемого рассматриваемой линией тока при ее вращении вокруг оси симметрии.

При обтекании тела жидкостью имеется линия тока, которая у тела разделяется. Точка, где это происходит (рис. 49—точка p_1), называется передней критической точкой. У кормовой части тела, в задней критической точке p_2 , линия тока опять смыкается. В критических точках скорость потока относительно тела равна нулю.

Установившиеся и неустанозившиеся течения. Течение называется установившемся, если в каждом его месте скорость не меняется ни по величине,

ни по направлению, иными словами, если наблюдателю представляется все время одна и та же картина течения; так, установившимся является истечение жидкости под постоянным напором через насадку. При движении же какого-нибудь тела в покоящейся жидкости течение уже не будет установившимся, так как тело и картина обтекания, вызванная его движением в глазах наблюдателя, все время передвигаются. Тем не менее это явление можно привести к установившемуся; для этого надо выбрать соответствующую систему координат, вместе с которой бы двигались и наблюдатель и тело. Есть. наконец. и такие явления, которые нельзя привести к установившимся:



НИКОЛАЙ ЕГОРОВИЧ ЖУ-КОВСКИЙ (1847—1921) — русский механик, «отец русской авиации», — создал теорию подъемной силы крыла самолета и теорию гребного винта, теоретически рассчитал ряд профилей крыла, исследовал движение жидкости в пористых грунтах например, движение в жидкости двух тел с различными скоростями. На практике в большинстве случаев приходится иметь дело или с установившимися течениями или с такими, которые могут быть приведены к установившимся.

Одномерные, двухмерные и трехмерные потоки. Существуют потоки, состояние которых меняется главным образом вдоль некоторой линии, в то время как в направлении, перпендикулярном к этой линии, оно в основном остается неизменным; такие потоки называются одномерными. Например, движение жидкости в трубе.

В большинстве весьма важных технических задач, встречающихся в практике и составляющих предмет гидравлики, течение жидкости может рассматриваться как одномерное. В других же случаях течение происходит так, что картина потока одна и та же во всех параллельных плоскостях; примером может служить обтекание цилиндрического тела, бесконечно длинного в направлении оси или же ограниченного с боков плоскими стенками, между которыми жидкость протекает. Изучение таких двумерных или плоских потоков гораздо легче, чем изучение потоков трехмерных или пространственных.

Вращение, вихрь, потенциал. Средняя угловая скорость, с которой вращается около своего центра частица жидкости в виде шара, называется вращением q жид-

кости около этой точки. Оно определяется своими тремя компонентами для трех взаимно перпендикулярных осей (рис. 50, a):

$$q_z = \frac{1}{2} \left(\frac{\partial v}{\partial x} - \frac{\partial u}{\partial y} \right), \quad q_y = \frac{1}{2} \left(\frac{\partial u}{\partial z} - \frac{\partial w}{\partial x} \right), \quad q_x = \frac{1}{2} \left(\frac{\partial w}{\partial y} - \frac{\partial v}{\partial z} \right).$$

Удвоенная угловая скорость называется ротором, или керлом,

скорости и обозначается: rot v.

Вообразим в жидкости поверхность F, ограниченную кривой S (рис. 50, G). Пусть в какой-нибудь точке контура S жидкость имеет скорость v. Компонент скорости v в направлении касательной в рассматриваемой точке S обозначим через v'. Составив произведение из линейного элемента ds контура и компонента v' и взяв от этого выражения интеграл вдоль всего замкнутого контура, получим величину $\Gamma = \oint v' ds$, называемую циркуляцией. Циркуляция Γ и ротор rot v связаны между собою

$$\Gamma = \int (\operatorname{rot} \mathbf{v} \cdot d\mathbf{F}),$$

где dF — элемент площади, rot v — ротор для оси, перпендикулярной к dF; интегрирование распространяется на всю площадь, ограниченную рассматриваемым контуром. Если ротор одинаков для всей поверхности, то $\Gamma = \mathbf{F} \cdot \mathbf{rot} \, \mathbf{v}$; гот у (соответственно и вращение) есть вектор. Циркуляция есть скалярное произведение двух векторов (v и ds или rot v и dF), следовательно, тоже скаляр. Если какая-нибудь частица жидкости вращается как твердое тело с угловой скоростью ю, то для окруж-

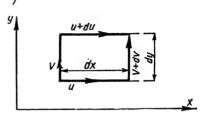
ности с радиусом r, описанной около оси

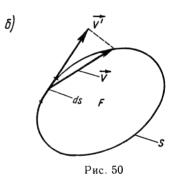
вращения:

$$\Gamma = 2r\pi \cdot r\omega$$
, $| \text{rot } \mathbf{v} | = \Gamma : F = 2r\pi \cdot r\omega : r^2\pi = 2\omega$.

Как и должно быть, ротор в два раза больше угловой скорости.

Линии, касательные к которым в каждой их точке совпадают с направлением результирующей оси вращения вращающейся жидкости. называются вихревыми линиями. Совок уплиний, проходящих ность вихревых через односвязную поверхность, называется вихревой нитью, шнуром, трубкой или просто вихрем. Вихрем часто называют вихревую нить вместе с окружающей ее невращающейся жид-костью — полем вихря. Иногда еще слово вихрь употребляется в одном смысле с ротором. Циркуляцию скорости вокруг вихревой трубки называют напряжением вихря. Поле, вихрь которого представляет собой одну линию, называется потенциальным вихрем, или чистой циркуляцией. Вихрь в виде поверхности называется поверхностью раздела или разрыва; скорость при переходе с одной стороны этой поверхности на другую изменяется прерывно на конечную величину Δv , равную циркуляции на единицу длины:





$$\Delta v = \frac{d\Gamma}{ds}.$$

Если какая-нибудь область потока свободна от вращений (rot v=0), то каждой точке этой области можно приурочить такую величину Ф, что

$$u = \frac{\partial \Phi}{\partial x}$$
, $v = \frac{\partial \Phi}{\partial y}$, $w = \frac{\partial \Phi}{\partial z}$.

Ф называют потенциалом скоростей, а поток, свободный от вращений, - потенциальным потоком.

Жидкость, в которой вращение отдельной частицы никогда не может измениться, называется идеальной жидкостью. В частности, если вращение везде равно нулю, движение идеальной жидкости может быть только потенциальным.

Общие уравнения движения Навье — Стокса.

$$\begin{split} &\frac{\partial u}{\partial t} + u \, \frac{\partial u}{\partial x} + v \, \frac{\partial u}{\partial y} + w \, \frac{\partial u}{\partial z} = X \, - \frac{1}{\varrho} \, \frac{\partial p}{\partial x} + v \Delta u, \\ &\frac{\partial v}{\partial t} + u \, \frac{\partial v}{\partial x} + v \, \frac{\partial v}{\partial y} + w \frac{\partial v}{\partial z} = Y \, - \frac{1}{\varrho} \, \frac{\partial p}{\partial y} + v \Delta v, \\ &\frac{\partial w}{\partial t} + u \, \frac{\partial w}{\partial x} + v \, \frac{\partial w}{\partial y} + w \, \frac{\partial w}{\partial z} = Z \, - \frac{1}{\varrho} \, \frac{\partial p}{\partial z} + v \Delta w. \end{split}$$

Здесь $\frac{\partial u}{\partial t}$ — приращение за 1 $ce\kappa$ компонента скорости в направлении оси x в определенном месте пространства; $\frac{\partial u}{\partial t} + u \frac{\partial u}{\partial x} + v \frac{\partial u}{\partial y} + \omega \frac{\partial u}{\partial z}$ есть прира-



ЛЕОНАРД ЭЙЛЕР (1707-1783) — великий математик и механик — родился в Швейцарии, работал в Петербурге, в Российской Академии наук. В «Аналитически представленной механике» (1736 г.) дал основы кинематики и динамики твердого тела, указал уравнения движения тела, имеющего неразработал подвижнию точку, основы теории гироскопа. Автор ряда работ по математической физике, дифференциальным уравнениям, создатель вариационного исчисления

щение за 1 сек компонента скорости в направлении оси х рассматриваемой частицы жидкости, которая в общем случае за промежуток времени dt изменяет свое положение в пространстве;

X — внешняя сила, приходящаяся

на единицу массы;

 $\frac{\partial p}{\partial x}$ —сила, в направлении оси x,

возникающая от градиента давления; $\varrho \upsilon \Delta u = \varrho \upsilon \left(\frac{\partial^2 u}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 u}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 u}{\partial z^2} \right) - \text{сила}$ в направлении оси х, возникающая от трения смежных частиц жидкости. В идеальной жидкости, где трения между не существует, последний член в уравнениях Навье - Стокса пропадает. Совокупность остальных членов

известна под названием уравнений Эйле-

ра; последние годны только для идеальной жидкости.

Уравнение неразрывности. Из условия, что в элемент пространства шеременного объема должно втекать столько же жидкости, сколько из него вытекает, получается уравнение неразрывности для жидкости с постоянной плотностью:

$$\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} + \frac{\partial w}{\partial z} = 0$$
, или div $\mathbf{v} = \mathbf{0}$.

Для потенциального уравнение можно заменить таким:

$$\Delta \Phi = \frac{\partial^2 \Phi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \Phi}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 \Phi}{\partial z^2} = 0.$$

жидкости непостоянна, то уравнение неразрывности Если плотность принимает вид:

$$\frac{\partial \varrho}{\partial t} + \frac{\partial (\varrho u)}{\partial x} + \frac{\partial (\varrho v)}{\partial y} + \frac{\partial (\varrho w)}{\partial z} = 0,$$

$$\frac{\partial \varrho}{\partial t} + \operatorname{div}(\varrho v) = 0.$$

или

Иногда при решении некоторых задач приходится допускать, что в некоторых местах потока div v не равна нулю. Такие места называются источником или стоком, смотря по тому, положительна или отрицательна для них div v.

Уравнение давления (уравнение Бернулли). Интегрирование эйлеровых уравнений для установившегося и свободного от вращений движения дает

уравнение давления, называемое еще

уравнением Бернулли:

$$v^2 \varrho/2 + p + \Pi = \text{const} = p_0$$

где через П обозначена потенциальная энергия единицы объема. В большинстве случаев в качестве внешних сил, действующих на жидкость в некотором объеме, приходится рассматривать только силу тяжести. Тогда

$$\Pi = h \gamma,$$
 причем h есть высота рассматриваемой

точки над некоторой неподвижной плоскостью, принятой за нулевую; $v^2 \rho/2$ есть кинетическая энергия единицы объема жидкости и называется динамическим давлением. Вместо динамическо- $\frac{1}{M^2}$ или мм вод. ст. го давления можно указывать высоту столба рассматриваемой жидкости, который оказывает такое же давление. Эта высота $h=v^2:2g$ называется скоростной высотой. Уравнение Бернулли действительно для всей области жидкости, где движение установившееся и свободно от вращений. Если поток установившийся, но не свободен от вращений, то уравнение давления справедливо для каждой от-

дельной линии тока, если только мож-

но пренебречь влиянием вязкости. Но при переходе от одной линии тока к

нии меняется.



МСТИСЛАВ ВСЕВОЛОДОВИЧ КЕЛДЫШ (род. в 1911 г.)—советский математик и механик, основные труды посвящены решению различных проблем аэродинамики, гидромеханики, теории колебаний, дифференциальным уравнениям

другой постоянная в этом уравне-

КОЛЕБАНИЯ

§ 47. Гармоническое колебательное движение

Колебания представляют один из наиболее распространенных видов движений. Прямолинейное и неравномерное движение точки, при котором по истечении определенного времени, периода колебания, точка возвращается в то же самое состояние движения, т. е. занимает то же положение и имеет ту же скорость, ускорение и т. д., называется периодическим движением.

На рис. 51 изображены графики периодически изменяющейся величины y как функции времени t, причем период колебания T представленных движений одинаков. Кроме периода T, для колебаний характерна наибольшая величина отклонения A, которую называют амплитудой колебаний.

Среди разнообразных движений, которые по указанным признакам зачисляют к колебаниям, основную и существенную роль играют так называемые гармонические колебания.

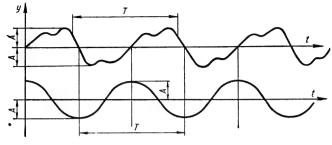


Рис. 51

Гармонические колебания представляют собой периодический процесс, в котором изменение величины происходит по закону синуса (или косинуса). Гармоническое колебание можно рассматривать как проекцию точки, движущейся по окружности, на линию, лежащую в плоскости движения точки

(рис. 52). Если окружность имеет радиус R, а угловая скорость вращения точки — ω , то

$$y = R \sin \alpha = R \sin \omega t$$
.

у По истечении одного или нескольких интервалов времени T, соответствующих периоду колебания, движущаяся точка должна занять свое прежнее положение. Следовательно, период колебания T определяется из условия:

$$R \sin \omega t = R \sin \omega (t+T);$$

так как синус имеет период 2π , то увеличение аргумента правой части по сравнению с аргументом левой части или должно быть равно 2π , или

содержать 2π целое число раз. Период гармонического колебания поэтому выражается формулой:

$$\omega T = 2\pi$$
 или $T = \frac{2\pi}{\omega}$,

— называется круговой (или циклической) частотой гармонических колебаний.
 Величина, обратная периоду колебаний:

$$v = \frac{\omega}{2\pi} = \frac{1}{T}$$

называется частотой колебаний, она равна числу колебаний в единицу времени. Частота колебаний имеет размерность T^{-1} . В системе СИ единицей частоты служит $1/ce\kappa$. Эта единица получила название «герц» (1 герц = 1 колебанию в 1 $ce\kappa$). В качестве другого примера колебательного движения, поясняющего физические условия, при которых совершаются гармонические колебания, может служить движение плоского маятника (рис. 53, a). Когда нить маятника вертикальна, то сила тяжести P=mg, приложенная к грузу маятника, уравновещивается натяжением нити. Размеры груза будем считать малыми, а нить маятника невесомой. Такой маятник называется математическим. Если маятник отклонить от положения равновесия

на некоторый угол ϕ , то только часть силы P уравновешивается реакцией нити, именно, составляющая сила тяжести P_n , параллельная нити. Составляющая P_t , перпендикулярная к нити, численно равная P sin ϕ и направленная к положению равновесия маятника, остается неуравновешенной. Если угол отклонения ϕ мал, то синус можно заменить самим углом ϕ , тогда $P_t \approx P_{\phi}$, т. е. сила, возвращающая груз маятника в положение равновесия, при малом угле ϕ пропорциональна углу ϕ . По своему характеру эта сила аналогична упругой силе.

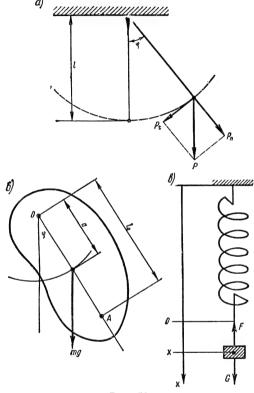


Рис. 53

Отклонение груза от положения равновесия обозначим через x, тогда при малых углах ϕ можно приближенно считать:

$$x = l \varphi$$

где l— длина маятника от точки привеса нити до центра тяжести груза. Сила, действующая вдоль дуги:

$$P_t = mg \varphi$$

Уравнение движения, согласно второму закону Ньютона, будет иметь вид:

$$m\ddot{x} = -mg\frac{x}{l}$$
.

Знак минус означает, что сила направлена в сторону, противоположную смещению x.

Итак, дифференциальное уравнение колебательного движения маятника:

$$\ddot{x} + \frac{g}{l} x = 0.$$

Обозначив $\omega^2 = \frac{g}{l}$, получим решение этого дифференциального уравнения движения:

$$x = A \sin(\omega t + \alpha)$$
.

Величина A, равная максимальному отклонению от положения равновесия, называется амплитудой гармонических колебаний. Аргумент синуса ($\omega t + \alpha$) называется фазой. Величина α — начальная фаза, или фаза в момент t=0.

Период собственных колебаний:

$$T = \frac{2\pi}{\omega} = 2\pi \sqrt{\frac{l}{g}}$$
.

Частота колебаний маятника или собственная частота:

$$v = \frac{1}{T} = \frac{1}{2\pi} \sqrt{\frac{g}{l}}$$
.

Круговая или собственная круговая частота математического маятника:

$$\omega = 2\pi v = \sqrt{\frac{g}{l}}.$$

При больших углах отклонения маятника уравнение колебаний принимает вид:

$$ml^2\ddot{\varphi} = -mgl\sin\varphi$$
.

Собственные колебания физического маятника, т. е. тяжелого тела, свободно вращающегося вокруг некоторой оси, будут происходить так же, как и колебания математического маятника. При отклонении маятника A от положения равновесия на угол ϕ (рис. 53, δ) возвращающий момент силы тяжести равен:

где m—масса тела, a—расстояние от центра массы до горизонтальной оси вращения O, перпендикулярной к плоскости чертежа.

При колебаниях только этот момент будет действовать на тело, следовательно, согласно второму закону динамики для вращающегося тела, уравнение движения будет иметь вид:

$$I\ddot{\varphi} = -mga\sin\varphi$$
,

где /—момент инерции тела относительно горизонтальной оси вращения O. При малых углах отклонения $\sin \phi \approx \phi$, тогда

$$I\ddot{\phi} + mga \phi = 0$$
, или $\ddot{\phi} + \frac{mga}{I} \phi = 0$.

Это уравнение по виду совпадает с уравнением движения математического маятника. Следовательно, ф будет изменяться по гармоническому закону с угловой частотой

$$\omega = \sqrt{\frac{mga}{I}}$$
.

Математический маятник, длина которого $l_0 = \frac{I}{ma}$, будет иметь частоту колебаний, одинаковую с данным, физическим. Точка, находящаяся на расстоянии l_0 от оси вращения по линии, проходящей через центр масс, называется центром качания физического маятника.

§ 48. Сложение гармонических колебаний

Если одна и та же частица среды участвует в нескольких колебательных движениях одновременно, то смещение точки в каждый момент времени можно найти геометрически, сложив векторно смещения ее от каждого колебания в отдельности. Рассмотрим несколько частных случаев сложения колебаний.

Сложение двух одинаково направленных колебаний одного периода. Если два гармонических колебания происходят в одном направлении x и имеют одинаковые периоды, но различные начальные фазы ϕ_1 и ϕ_2 , то смещения x_1 и x_2 для этих двух колебаний можно записать в виде:

$$x_1 = a_1 \sin(\omega t + \varphi_1)$$
 и $x_2 = a_2 \sin(\omega t + \varphi_2)$.

Результирующее смещение $x=x_1+x_2$. Амплитуду a и начальную фазу результирующего колебания ϕ_0 можно найти, воспользовавшись методом векторных диаграмм. Если через некоторую точку O горизонтальной оси провести лучи под углами ϕ_1 и ϕ_2 к горизонтали и на этих лучах от точки O отложить амплитуды a_1 и a_2 слагаемых колебаний, как показано на рис. 54, a, то нетрудно заметить, что проекции амплитуд a_1 и a_2 на вертинальную ось Ox равны смещениям x_1 и x_2 слагаемых колебаний. Результирующее смещение x можно получить графически, если сложить амплитуды a_1 и a_2 векторно и спроектировать полученный вектор a_1 на ось Ox.

Угол между векторами a_1 и a_2 все время остается постоянным и равным $\phi = \phi_1 - \phi_2$; векторный треугольник не изменяет своей формы с течением времени, его вершина A равномерно движется по окружности против часовой стрелки. Вектор результирующей амплитуды а вращается с той же угловой скоростью ω , что и векторы амплитуд складываемых колебаний. Проекция отрезка а на ось Ox будет в каждый момент времени определять

смещение х результирующего колебания.

Результирующее колебание является поэтому гармоническим и происходит по закону:

$$x = a \sin(\omega t + \varphi)$$
.

Амплитуда этого колебания равна модулю вектора а:

$$a = \sqrt{a \cdot a} = \sqrt{a_1^2 + a_2^2 + 2a_1a_2\cos(\phi_1 - \phi_2)}$$
,

где, как следует из рис. 54, а:

$$tg \varphi = \frac{a_1 \sin \varphi_1 + a_2 \sin \varphi_2}{a_1 \cos \varphi_1 + a_2 \cos \varphi_2}.$$

Если разность фаз слагаемых колебаний

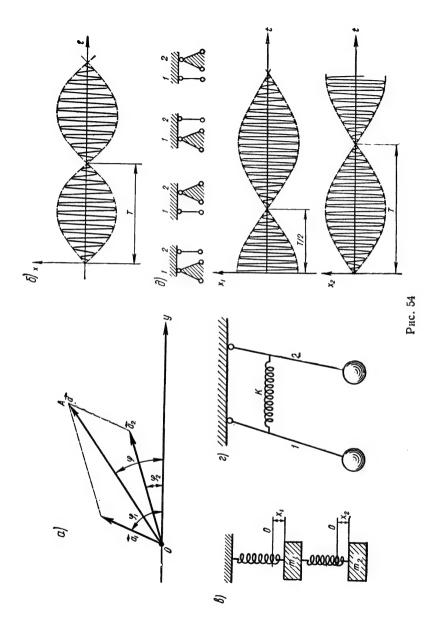
$$\mathbf{\varphi_1} - \mathbf{\varphi_2} = 2k\pi,$$

где k—любое целое число, то говорят, что колебания совпадают по фазе. В этом случае имеет место равенство:

$$a=a_1+a_2.$$

Если разность фаз слагаемых колебаний

$$\varphi_1 - \varphi_2 = (2k+1) \pi$$
,



$$\cos (2k+1) \pi = -1$$
,

в этом случае колебания находятся в противоположных фазах и максимально ослабляют друг друга:

$$a = a_1 - a_2$$

Сложение взаимно перпендикулярных колебаний. Если точка участвует в двух колебаниях одного и того же периода, направления которых перпендикулярны, то траектория колеблющейся точки представляет собой эллипс. Форма его зависит от разности фаз колебаний. Если колебания происходят по законам:

$$x=a_1\sin\omega t$$
 и $y=a_2\sin\left(\omega t-\frac{\pi}{2}\right)$,

то, исключая из этих уравнений время t, найдем, что траекторией движения точки является эллипс, уравнение которого имеет вид:

$$\frac{x^2}{a_1^2} + \frac{y^2}{a_2^2} = \sin^2 \omega t + \cos^2 \omega t = 1.$$

Если $a_1 = a_2$, то эллипс превращается в окружность.

В некоторых случаях эллипс вырождается в прямую. Пусть, например, слагаемые колебания происходят по законам:

$$x = a_1 \sin(\omega t + \varphi_0), \quad y = a_2 \sin(\omega t + \varphi_0).$$

Тогда

$$y = \frac{a_2}{a_1} x$$

а это - уравнение прямой.

Если периоды слагаемых колебаний не совпадают, траектории результирующего движения представляют собой сложные петлеобразные кривые,

называемые фигурами Лиссажу.

Сложение колебаний с близкими периодами. Биение. Если слагаемые колебания происходят по одному направлению, но с разными периодами, то результирующее колебание, вообще говоря, не является гармоническим. В этом случае в векторной диаграмме колебаний (рис. 54, а) векторы слагаемых амплитуд \mathbf{a}_1 и \mathbf{a}_2 вращаются с разными угловыми скоростями, в результате чего угол между ними не остается постоянным, а изменяется с течением времени. Вследствие этого меняется и величина результирующей амплитуды \mathbf{a} .

Обозначив круговые частоты слагаемых колебаний через ω_1 и ω_2 и приняв в качестве начального тот момент, при котором начальные фазы обоих колебаний одинаковы, можно эти колебания представить в виде:

$$x_1 = a_1 \sin(\omega_1 t + \varphi), \quad x_2 = a_2 \sin(\omega_2 t + \varphi).$$

Разность фаз слагаемых амплитуд будет равна ($\omega_1 - \omega_2$) t. Амплитуда результирующего колебания

$$a = \sqrt{a_1^2 + a_2^2 + 2a_1a_2\cos(\omega_1 - \omega_2) t}$$

Из этой формулы видно, что величина амплитуды а результирующего колебания меняется со временем; это указывает на то, что результирующее колебание не является гармоническим.

Если периоды и, следовательно, круговые частоты ω_1 и ω_2 мало отличаются друг от друга, то в некоторые промежутки времени колебания оказываются почти совпадающими по фазе и в это время они «усиливают друг

друга». В другие промежутки времени колебания оказываются почти противоположными по фазе, и тогда они «гасят друг друга».

При сложении двух колебаний с одинаковыми амплитудами $a_1 = a_2$ абсолютное значение величины результирующей амплитуды

$$a = \sqrt{2a_1^2 \left[1 + \cos(\omega_1 - \omega_2) t\right]} = 2a_1 \cos\frac{\omega_1 - \omega_2}{2} t.$$

Период T изменения абсолютного значения амплитуды будет тем промежутком времени, за который аргумент косинуса изменится на величину π . Следовательно, из условия:

$$\frac{\omega_1-\omega_2}{2}T=\pi$$

можно определить период:

$$T = \frac{2\pi}{\omega_1 - \omega_2}$$
.

Частота изменения амплитуды

$$v = \frac{1}{T} = \frac{\omega_1 - \omega_2}{2\pi} = v_1 - v_2$$

т. е. частота v изменения амплитуды результирующего колебания равна разности частот слагаемых колебаний.

Угол, образуемый результирующей амплитудой а с горизонтальной осью x, равен $\frac{\omega_1 + \omega_2}{2} t + \varphi$, следовательно, вектор результирующей амплитуды а в этом случае вращается с постоянной угловой скоростью, равной полусумме круговых частот слагаемых колебаний.

Проектируя вектор результирующей амплитуды а на вертикальную ось, получим результирующее смещение:

$$x = x_1 + x_2 = a_1 \sin(\omega_1 t + \varphi) + a_2 \sin(\omega_2 t + \varphi),$$

или

$$x = 2a_1 \cos \frac{\omega_1 - \omega_2}{2} t \cdot \sin \left(\frac{\omega_1 + \omega_2}{2} t + \varphi \right).$$

Так как ω_1 и ω_2 близки по величине, то равность $\omega_1-\omega_2$ мала по сравнению с величиной $\omega_1+\omega_2$, поэтому результирующее колебание можно рассматривать как гармоническое колебательное движение, происходящее с круговой частотой $\frac{\omega_1+\omega_2}{2}$, амплитуда которого a медленно меняется по

вакону $\cos\frac{\omega_1-\omega_2}{2}t$. Она достигает максимума, равного $2a_1$, когда фазы складываемых колебаний совпадают, и падает до нуля, когда они противо-положны. Этот вид колебаний называется биениями.

Время $T=\frac{2\pi}{\omega_1-\omega_2}$ называется периодом биений, разность ($\omega_1-\omega_2$)—угловой частотой биений.

На рис. $54, \delta$ покавано возникновение биений при сложении двух гармонических колебаний с одинаковыми амплитудами, но с разными периодами.

Связанные колебания. В простейших случаях процесс движения системы может быть определен только одной координатой.

Примером может служить груз, прикрепленный к нижнему концу невесомой пружины, совершающий только вертикальные перемещения. Такие системы называются системами с одной степенью свободы. Если система содержит несколько масс, связанных между собой и с основанием упругими элементами, то для определения конфигурации необходимо несколько координат, и система имеет несколько степеней своболы.

На рис. 54, в изображены две массы m_1 и m_2 , подвешенные на пружинах одна над другой. Если эти массы имеют возможность перемещаться только по вертикали и перемещения x_1 и x_2 измеряются от положения равновесия, то двумя координатами полностью определяется конфигурация системы. При анализе колебаний этой системы необходимо учитывать одновременное движение обеих масс; таким образом, подобная колебательная система имеет две степени свободы.

Два маятника, связанные пружиной K (рис. 54, ϵ), могут совершать колебания только в вертикальной плоскости, проходящей через точки их подвеса, они также являются системой с двумя степенями свободы.

Колебания одного маятника связаны с колебаниями другого. Колебания

таких систем называют связанными.

Вследствие связи частоты колебаний связанных систем становятся отличными от тех частот, которые каждая из систем имела бы, если бы связь

между ними отсутствовала.

В случае двух связанных одинаковых маятников (рис. 54, г) можно наблюдать, как колебания левого маятника, возбуждая колебания правого маятника, начинают затухать, причем левый маятник останавливается, когда амплитуда правого достигает максимума; после этого правый маятник начинает раскачивать левый и процесс полностью повторяется, так как маятники одинаковы. Колебания каждой из двух связанных систем имеет характер биений.

Маятники будут совершать то нарастающие, то убывающие колебания и через время T обмениваться энергией. Вследствие этого энергия колебаний будет как бы «перекачиваться» из одной системы в другую и обратно с частотой биений.

Қартина колебаний связанных одинаковых маятников изображена на рис. 54, ∂.

§ 49. Собственные колебания и изменение энергии во время колебаний

В случае, если груз висит на пружине (рис. 53, в), его колебательные движения будут гармоническими до тех пор, пока для пружины справедлив закон Гука о пропорциональности нагрузки и деформации. Колебания, которые совершает система около положения равновесия после того, как она каким-либо образом была выведена из состояния устойчивого равновесия, носят название собственных или свободных колебаний.

Колебания маятника или груза на пружине являются примером собст-

венных колебаний.

При отклонении груза на величину x на него будет действовать возвращающая сила $f_i = kx$, равная разности сил пружины и силы тяжести. У равнение движения груза, имеющего массу m, будет почти такое же, как и для малых колебаний маятников, а именно:

$$m\ddot{x} = -f = -kx$$

где k — коэффициент жесткости пружины равен отношению нагрузки G к статическому удлинению $\delta_{\rm cr}$:

$$k = \frac{G}{\delta_{cr}}$$
.

Решение уравнения движения:

$$x = A \sin\left(\sqrt{\frac{k}{m}} t + \varphi\right),$$

т. е. груз совершает гармонические колебания.

По аналогии с маятником круговая частота и период колебаний груза будут соответственно равны:

$$\omega = \sqrt{\frac{k}{m}} = \sqrt{\frac{gk}{G}} = \sqrt{\frac{g}{\delta_{cr}}},$$

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{G}{gk}} = 2\pi \sqrt{\frac{\overline{\delta_{cr}}}{g}}.$$

Учитывая, что число колебаний в минуту

$$n = \frac{60\omega}{2\pi} = 30 \sqrt{\frac{g}{\pi^2}} \cdot \frac{1}{\sqrt{\delta_{co}}},$$

можно (с точностью до 0,3%) пользоваться формулами:

$$n = \frac{30}{V \delta_{\rm cr}} \text{, если } \delta_{\rm cr} \text{ выражено в метрах,}$$

$$n = \frac{300}{V \delta_{\rm cr}} \text{, если } \delta_{\rm cr} \text{ выражено в сантиметрах.}$$

Соответственно частота, выраженная числом колебаний в секунду, т. е. в герцах (гц), определяется формулами:

$$v = \frac{\omega}{2\pi} = \frac{n}{60} = \frac{1}{2\sqrt{\delta_{cr}}}$$
, если δ_{cr} выражено в метрах. $v = \frac{\omega}{2\pi} = \frac{5}{\sqrt{\delta_{cr}}}$, если δ_{cr} выражено в сантиметрах.

Процесс колебаний будет сопровождаться переходом энергии из потенциальной в кинетическую и обратно.

Дважды за период энергия будет полностью превращаться в потенциальную и дважды за период — в кинетическую. В соответствии с этим выражения потенциальной энергии:

$$U = \frac{kx^2}{2} = \frac{k}{2} A^2 \sin^2(\omega t + \varphi) + \frac{kA^2}{4} [1 - \cos 2(\omega t + \varphi)]$$

и кинетической энергии:

$$T = \frac{mv^2}{2} = \frac{m}{2} V^2 \cos^2(\omega t + \varphi) = \frac{mV^2}{4} [1 + \cos 2(\omega t + \varphi)]$$

содержат удвоенную частоту.

Так как амплитуда смещения и скорость связаны соотношением:

$$V = \omega A$$
, a $\omega = \sqrt{\frac{k}{m}}$.

TO

$$kA^2 = mV^2,$$

и полная энергия колеблющегося тела

$$W = T + U = \frac{kA^2}{2} = \frac{mV^2}{2}$$
.

При гармонических колебаниях полная энергия колебаний пропорциональна квадрату амплитуды смещений (или амплитуды скоростей).

§ 50. Затухающие колебания

Если на колеблющееся тело действует сила трения, то энергия системы, а вместе с тем и наибольшие смещения и скорости не остаются постоянными, а убывают, энергия расходуется на преодоление сил трения и превращается в тепло. Происходит постепенное затухание колебаний.

Такие затухающие колебания уже не являются гармоническими.

Затухающие колебания — это колебания, амплитуда которых убывает со временем. Закон убывания амплитуд колебаний зависит от характера сил трения, действующих на тело.

График затухающего колебания для одного определенного типа сил

трения изображен на рис. 55.

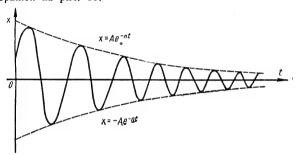


Рис. 55

Затухающие колебания не являются периодическим процессом.

Периодическим процессом называется такой процесс, при котором через одинаковые промежутки времени повторяется одно и то же состояние системы. Этот промежуток времени и называется периодом процесса. «Периодом» затухающих колебаний принято называть время T_1 , за которое система дважды проходит через среднее положение в одном и том же направлении, или (что то же самое) время, за которое отклонение в одну и ту же сторону дважды достигает максимального значения.

Силы трения замедляют движение системы. Поэтому пернод затухающих колебаний всегда несколько больше, чем период тех собственных колебаний, которые совершала бы система, если бы трение отсутствовало. Но если трение мало, то оно очень мало влияет на период затухающих колебаний.

При малом трении практически можно считать, что период затухающих колебаний T_1 равен периоду колебаний T_0 в отсутствии трения, и угловая частота затухающих колебаний $\omega = \frac{2\pi}{T_1}$ совпадает с угловой частотой ω_0 в отсутствии трения.

В ряде случаев с достаточной степенью точности можно считать, что силы трения пропорциональны скорости движения:

$$f = -b\dot{x}$$

где b — коэффициент силы трения.

В этом случае уравнение движения при колебаниях груза, подвешенного на конце пружины, имеет вид:

$$m\ddot{x} = -kx - b\dot{x}$$
.

Решение этого уравнения:

$$x = Ae^{-nt} \sin(\omega_1 t + \varphi),$$

гле А и ф — постоянные величины, зависящие от начальных условий, через п и ю, обозначено:

$$n = \frac{b}{2m}$$
, $\omega_1 = \sqrt{\frac{k}{m} - \frac{b^2}{4m^2}} = \sqrt{\omega^2 - n^2}$.

Произвольные постоянные А и ф имеют следующие значения:

$$A = \sqrt{x_0^2 + \frac{(v_0 + nx_0)^2}{\omega_1^2}}; \ \text{tg} \ \phi = \frac{x_0\omega_1}{v_0 + x_0n},$$

где x_0 и v_0 — перемещение и скорость при t=0. Из уравнения движения следует, что x периодически меняет знак, так что движение груза имеет колебательный характер. Период колебания равен:

$$T_{1} = \frac{2\pi}{\omega_{1}} = \frac{2\pi}{\omega \sqrt{1 - \left(\frac{n}{\omega}\right)^{2}}} = \frac{T_{0}}{\sqrt{1 - \left(\frac{n}{\omega}\right)^{2}}},$$

где $T_0 = \frac{2\pi}{\omega}$ представляет период свободных колебаний груза в отсутствии сил трения.

Величину T_1 называют условным периодом затухающего

колебания.

Коэффициент $n=\frac{b}{2m}$, характеризующий быстроту затухания колебаний во времени, называется коэффициентом затухания.

Если отношение $\frac{n}{\omega}$ мало, то

$$T_1 = T_0 \left[1 + \frac{1}{2} \left(\frac{n}{\omega} \right)^2 + \dots \right]$$

и увеличение периода свободных колебаний за счет трения имеет малую величину.

Роль амплитуды колебаний в условно периодическом движении играет величина

$$a = Ae^{-nt}$$

которая убывает с течением времени.

Последовательные максимальные отклонения груза от положения x=0. происходящие в одну сторону, будут наступать через одинаковые промежутки времени, равные условному периоду T_1 :

при
$$t=0$$
 $a_0=A$, при $t=T_1$ $a_1=Ae^{-nT_1}$, при $t=2T_1$ $a_2=Ae^{-2nT_1}$

Отношение предыдущего размаха к соседнему последующему определяет так называемый декремент затухания:

$$\delta = \frac{a_{n-1}}{a_n} = e^{nT_1}.$$

Натуральный логарифм этого отношения называется логарифмическим декрементом затухания:

$$\eta = \ln \delta = nT_1.$$

Показатель затухания *п* характеризует затухание колебаний за единицу времени, а логарифмический декремент—затухание колебаний за период. Последовательные максимальные отклонения точки убывают в геометрической прогрессии и, следовательно, амплитуда затухающих колебаний убывает весьма быстро даже при относительно малых коэффициентах сопротивления.

На рис. 55 изображен график затухающего колебательного движения,

который лежит в области, ограниченной показательными функциями:

$$x = Ae^{-nT}$$
 u $x = -Ae^{-nT}$.

§ 51. Вынужденные колебания

Вынужденные колебания происходят под действием внешней периодически возмущающей силы. Примером этого случая может служить груз, подвешенный на конце пружины, к которому прикладывается внешняя сила через равные промежутки времени.

Предположим, что периодическая возмущающая сила F меняется со вре-

менем по закону косинуса:

$$F = F_0 \cos \omega t$$
.

Период этой силы $T=\frac{2\pi}{\omega}$, а ее частота $v_1=\frac{\omega}{2\pi}$; величина F_0 называется амплитудой силы и представляет наибольшее значение силы.

Если на колеблющийся груз, кроме периодической возмущающей силы F, действует упругая сила пружины и сила сопротивления, то дифференциальное уравнение движения, выражающее второй закон Ньютона, запишется так:

 $m\ddot{x} = kx - b\dot{x} + F_0 \cos \omega t$

или

$$\ddot{x} = -\omega_0^2 x - 2n\dot{x} + h\cos\omega t,$$

где

$$\omega_0^2 = \frac{k}{m}$$
, $n = \frac{b}{2m}$, $h = \frac{F_0}{m}$.

Установившиеся вынужденные колебания происходят по гармоническому закону с частотой, равной частоте внешней силы, т. е. по закону:

$$x = a \sin(\omega t + \varphi)$$
.

Разность фаз возмущающей силы и вынужденного колебания определяется из соотношения:

$$\operatorname{tg} \varphi = -\frac{2n\omega}{\omega_0^2 - \omega^2}$$
.

Амплитуда а вынужденных колебаний определяется следующим образом:

$$a = \frac{h}{\sqrt{(\omega_0^2 - \omega^2)^2 + 4n^2\omega^2}}$$

или

$$a = \frac{a_0}{\sqrt{\left(1 - \frac{\omega^2}{\omega_0^2}\right)^2 + \frac{4n^2\omega^2}{\omega_0^4}}}.$$

Таким образом, амплитуда вынужденных колебаний получается путем умножения статического отклонения $a_{\scriptscriptstyle 0}$ на абсолютное значение множителя

$$\mu = \frac{1}{\sqrt{\left(1 - \frac{\omega^2}{\omega_0^2}\right)^2 + \frac{4n^2\omega^2}{\omega_0^4}}},$$

который называется динамическим коэффициентом. При ω=0

$$a = a_0 = \frac{h}{\omega_0^2} = \frac{hm}{k} = \frac{F_0}{k}$$
,

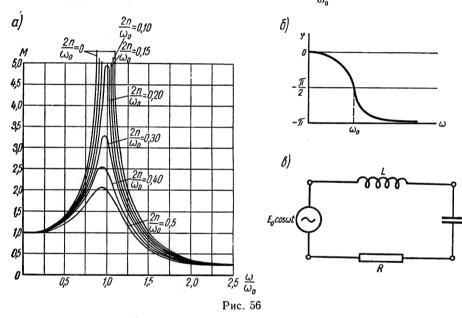
т. е. a_0 равно статическому отклонению груза под действием максимальной возмущающей силы.

Если затухание мало, то практически можно считать, что а достигает

максимума при $\omega = \omega_0$:

$$a_{\text{Makc}} \approx \frac{F_0}{2nm\omega_0} = \frac{F_0}{\frac{\delta}{\pi}} ,$$

где $\delta = \frac{2\pi n}{\omega} = nT$ — логарифмический декремент затухания колебаний. Значение динамического коэффициента в зависимости от $\frac{\omega}{\omega}$ при различных зна-



чениях отношения $\frac{2n}{\omega_0}$ представлены на рис. 56, a. Из рисунка видно, что если частота возмущающей силы мала по сравнению с собственной частотой колебаний системы, то динамический коэффициент близок к единице и амплитуда_вынужденных колебаний приблизительно равна a_0 .

В том случае, когда ω велика по сравнению с ω₀, т. е. частота возмущающей силы велика по сравнению с собственной частотой колебаний системы, динамический коэффициент становится весьма малым и также малыми оказываются амплитуды вынужденных колебаний.

Отношение максимальной амплитуды вынужденных колебаний к статическому отклонению $a_{\mathbf{0}}$ зависит только от затухания системы:

$$\frac{a_{\text{Marc}}}{a_0} = \frac{\pi}{\delta}.$$

Если δ мало по сравнению с единицей, то наибольшая амплитуда вынужденных колебаний во много раз превышает статическое отклонение a_0 . Это резкое возрастание амплитуд вынужденных колебаний в области, где ω близко к ω_0 , называется явлением резонанса.

С помощью соотношения $\operatorname{tg} \varphi = \frac{2n\omega}{\omega_0^2 - \omega^2}$ рассмотрим изменение сдвига

фаз ϕ при изменении частоты возмущающей силы. При достаточно малом ω

$$tg \, \phi \approx -\frac{2n\omega}{\omega_0^2},$$

т. е. ф близко к нулю. Фаза вынужденных колебаний почти совпадает с фазой возмущающей силы. При $\omega \longrightarrow \omega_0$

$$\operatorname{tg} \phi \longrightarrow \infty$$
 и $\phi = -\frac{\pi}{2}$,

т. е. фаза вынужденных колебаний отстает на $\frac{\pi}{2}$ от фазы возмущающей силы. При очень большой частоте возмущающей силы

$$tg \varphi \approx \frac{2n}{\omega}$$
,

т. е. ф близко к — π. Фаза вынужденных колебаний почти противоположна фазе возмущающей силы. На рис. 56, б величина ф дана в зависимости от ω. Кривые, изображающие эту зависимость, называются фазовыми резонансными кривыми.

Приведенные результаты могут быть перенесены и на электрические колебания.

В электрическом колебательном контуре RLC (рис. 56,a) индуктивность L, емкость C и активное сопротивление R являются соответственно аналогами массы, коэффициента силы трения и коэффициента жесткости в механике.

Заменяя F_0 амплитудой э. д. с. E_0 , координату x—зарядом конденсатора q, получим дифференциальное уравнение вынужденных колебаний электрического контура:



ЛЕОНИД ИСААКОВИЧ МАНДЕЛЬШТАММ (1879—1944) — советский фиэик. Основные труды посвящены оптике, теории колебаний и радиофизике. Открыл явление комбинационного рассеяния света кристаллами (совместно разработал Ландсбергом), теорию парамет рического метода возбуждения колебаний, радиоинтерференционный метод исследования распространения радиоволн

$$L\ddot{q} + R\dot{q} + \frac{1}{C}q = E_0 \cos \omega t$$
.

По внешней структуре это уравнение аналогично уравнению вынужденных механических колебаний.

волны

§ 52. Возникновение волны

Процесс распространения колебания в упругой среде называется в олной. Каждая из частиц среды при этом колеблется около положения устойчивого равновесия.

Поверхность, которая отделяет колеблющиеся частицы от частиц, еще не пришедших в колебательное движение, называется фронтом волны. Совокупность точек, колеблющихся в одинаковых фазах, образует волновую поверхность. Все точки фронта волны, очевидно, имеют нулевую фазу, т. е. фронт волны представляет собой одну из волновых поверхностей. Если фронт волны есть плоскость, волна называется плоской, если фронт волны есть поверхность шара, волна называется с ферической. Сферическая волна распространяется от точечного источника волн в однородной среде.

Принцип Гюйгенса. Перегородив поверхность жидкости преградой с малым отверстием в ней и направив на преграду плоскую волну, можно убедиться, что за преградой фронт волны примет форму окружности, как если бы источником волн являлась точка фронта волны, дошедшая до отверстия

в диафрагме (рис. 57).

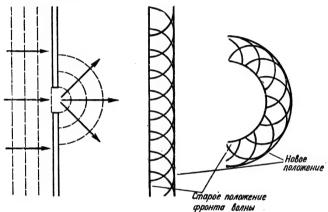
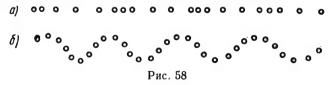


Рис. 57

Согласно принципу Гюйгенса, каждая точка фронта волны может рассматриваться как источник вторичных волн. Новое положение фронта волны представляется огибающей этих вторичных волн (рис. 57).



Если колебания отдельных частиц в волне происходят в направлении распространения волны, волна называется продольной. Если колебания отдельных частиц происходят в плоскостях, перпендикулярных направлению, по которому распространяется волна, то волна называется поперечной. Взаимное расположение колеблющихся точек для случаев продольной (а) и поперечной (б) волн изображено на рис. 58.

Продольная волна представляет собой чередование сгущений и разряжений в упругой среде. Продольные волны возможны в газах, жидкостях и твердых телах. Поперечная волна возможна лишь в среде, где деформация сдвига вызывает упругие силы. Поэтому поперечные волны не возникают в жидкости и газе. Поперечные волны могут распространяться в твердых

телах, а также на границе раздела двух жидкостей или жидкости и газа, например, на поверхности воды. Однако в последнем случае волна не является, строго говоря, поперечной, так как отдельные частицы среды колеблются уже не вдоль отрезка прямой, а описывают круговые или эллиптические траектории.

Уравнение луча. Рассмотрим процесс распространения колебания вдоль прямой (луча) Ox (рис. 59). Пусть частица, расположенная в начале координат O, в некоторый момент времени t=0 начинает колебаться вдоль отрезка оси Oy по закону:

$$y_0 = a \sin \omega t$$
.

Чем дальше отстоит некоторая точка M на оси Ox от начала координат O, тем больший промежуток времени au пройдет, пока колебания от точки O

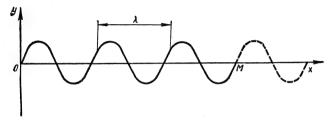


Рис. 59

дойдут до точки M. Этот промежуток времени можно найти, поделив расстояние от начала координат до точки M на скорость распространения волны u:

$$\tau = \frac{x}{u}$$
.

Если с момента возникновения колебаний в точке O прошло t $ce\kappa$, то с момента, когда точка M стала колебаться, прошло лишь $t-\tau$ $ce\kappa$.

Смещение точки М определяется поэтому по закону:

$$y_M = a \sin \omega (t - \tau) = a \sin \omega \left(t - \frac{x}{u} \right).$$

Последнее равенство представляет собой уравнение луча. Оно описывает смещение любой точки M луча в зависимости от времени t и от расстояния этой точки до источника колебаний O. Заменив в уравнении луча циклическую частоту ω обычной ν или периодом T, это уравнение можно записать в виде:

$$y_{M} = a \sin \frac{2\pi}{T} \left(t - \frac{x}{u} \right) = a \sin 2\pi v \left(t - \frac{x}{u} \right).$$

Длина волны. На рис. 59 изображены смещения различных точек волны в некоторый момент времени. Видно, что фазы различных точек различны

Расстояние λ между двумя ближайшими точками, колеблющимися в оди-

наковых фазах, называется длиной волны.

Если с рассматриваемого момента времени пройдет промежуток времени, равный одному периоду T, то точка M, совершив полное колебание, вновь придет в исходное положение, а также придут в колебательное движение все точки, расположенные справа от точки M на рисунке, смещения которых изображены пунктиром. Поэтому за один период колебания T волна распространяется на длину волны λ . Отсюда фазовая скорость распространения волны

$$u=\frac{\lambda}{T}$$
.

Заменяя в равенстве период T частотой $v=\frac{1}{T}$, получим: $u=\lambda v$.

§ 53. Фазовая и групповая скорости

Скорость, с которой распространяется от частицы к частице фаза в волне, носит название фазовой скорости u.

Если по одному направлению в среде распространяется несколько волн, частоты которых немного отличаются (группа волн), причем скорость распространения фазы и зависит от частоты, то оказывается, что энергия переносится волнами со скоростью, отличающейся от фазовой скорости.

Смещение каждой из колеблющихся точек можно найти, складывая смещения, которые получает эта точка от каждой из волн группы в отдельности. Как известно, результат сложения колебаний одного направления определяется соотношением фаз этих колебаний. Если фазы противоположны, то

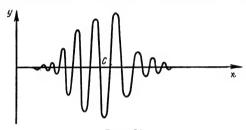


Рис. 60

результирующая амплитуда минимальна; если фазы совпадают, то результирующая амплитуда максимальна. В каждый момент времени максимальная амплитуда для распространяющейся в одном направлении группы волн соответствует тому участку пространства, в котором сосредоточен максимум энергии волны. Эта точка называется центром группы волн С. Волновое поле группы волн с близкими частотами изображено на рис. 60.

В последующий момент времени соотношение фаз колебаний от отдельных волн группы в точке, где находился центр C, изменится, поэтому центр группы волн переместится в пространстве, а вместе с ним и энергия волны. Скорость перемещения центра группы волн можно найти, если заметить, что в центре группы волн совпадают фазы колебаний, вызванных волнами различных, но близких длин волн. Поэтому в центре группы фаза колебаний не зависит от длины волны, т. е. от того, какой из волн группы приписывается эта фаза. Математически это выражается в том, что производная фазы ϕ по длине волны λ равна нулю:

$$\frac{d\varphi}{d\lambda} = 0$$
.

Из уравнения луча найдем фазу колебания:

$$\varphi = 2\pi v \left(t - \frac{x}{u} \right) = 2\pi \left(\frac{ut}{\lambda} - \frac{x}{\lambda} \right).$$

Тогда

$$\frac{d\varphi}{d\lambda} = 2\pi \left[t \frac{d}{d\lambda} \left(\frac{u}{\lambda} \right) + \frac{x}{\lambda^2} \right].$$

В центре группы волн:

$$t\,\frac{d}{d\lambda}\left(\frac{u}{\lambda}\right)+\frac{x_C}{\lambda^2}=0.$$

Последнее равенство связывает координату центра группы воли x_C с временем t. Перепишем это равенство в виде:

$$x_C = -\lambda^2 \frac{d}{d\lambda} \left(\frac{u}{\lambda} \right) t = vt,$$

где все выражение, стоящее множителем при t, представляет собой скорость перемещения центра группы волн в пространстве, или так называемую групповую скорость:

 $v = -\lambda^2 \frac{d}{d\lambda} \left(\frac{u}{\lambda} \right).$

Выполнив дифференцирование, получим связь между групповой скоростью v и фазовой скоростью u:

$$v = u - \lambda \, \frac{du}{d\lambda} \, .$$

Очевидно, если фазовая скорость u не зависит от длины волны λ (или частоты ν), то обе скорости совпадают, так как $\frac{du}{d\lambda} = 0$. В этом случае говорят об отсутствии дисперсии волн. Это справедливо, например, для звуковых волн.

Если $\frac{du}{d\lambda} \neq 0$, имеется дисперсия. Например, для волн на море зависимость фазовой скорости u от длины волны имеет вид:

$$u = k\lambda^{1/2}$$
.

Поэтому групповая скорость

$$v = u - \lambda k \frac{1}{2} \lambda^{-1/2} = k \lambda^{1/2} - \frac{1}{2} k \lambda^{1/2} = \frac{1}{2} u.$$

Таким образом, группа волн на море распространяется вдвое медленнее, чем каждая из волн в отдельности.

Групповая и фазовая скорости электромагнитных волн, распространяющихся в веществе, имеют различную величину *.

§ 54. Волны в упругих средах

Для того чтобы изучить распространение продольных волн в твердом теле, рассмотрим стержень сечения S, на конец которого в течение короткого промежутка времени действовала сила. Это привело к тому, что торец переместится на расстояние Δl , а затем возникшая деформация будет перемещаться вдоль стержня. Иными словами, вдоль стержня будет распространяться волновой импульс сжатия или растяжения. За время Δt при скорости распространения волны v сжатие или растяжение распространится на отрезок стержня $l=v\cdot\Delta t$. Каждая из точек этого отрезка будет перемещаться со скоростью

$$u = \frac{\Delta l}{\Lambda t}$$
.

По второму закону динамики импульс силы, действовавшей на торец, $F \Delta t$ равен изменению количества движения стержня. Если обозначить плот-

^{*} См. раздел IV, § 14 «Дисперсия света».

ность стержня через Q, то масса, пришедшая в движение, найдется как произведение плотности и объема V=Sl, а изменение количества движения стержня определится как произведение массы на скорость:

$$F\Delta t = \varrho Sl \cdot u$$
.

Разделив обе части этого равенства на $S\Delta t$, получим

$$\frac{F}{S} = \varrho \frac{lu}{\Delta t} .$$

Умножив числитель и знаменатель правой части последнего соотношения на l, можно записать:

$$\frac{F}{S} = \varrho \frac{l^2}{\Lambda t^2} \cdot \frac{\Delta l}{l}$$
.

Отношение силы F к площади S, на которую она действует, называется на пряжение м. По закону Гука напряжение прямо пропорционально относительному удлинению $\frac{\Delta l}{l}$, т. е.

$$\frac{F}{S} = E \cdot \frac{\Delta l}{l}$$

Коэффициент пропорциональности *E*, равный напряжению, которое вызвало бы увеличение длины вдвое, называется модулем упругости или модулем Юнга.

Заменяя отношение $\frac{F/S}{\Delta l/l}$ модулем Юнга E и замечая, что $\frac{l}{\Delta t}$ есть скорость v распространения волны, получим:

$$\frac{E}{\varrho} = \left(\frac{l}{\Delta t}\right)^2 = v^2.$$

Скорость волны сжатия в упругом твердом теле

$$v = \sqrt{\frac{\overline{E}}{\varrho}}$$
.

В случае поперечной волны в твердом теле модуль упругости E в указанной формуле следует заменить модулем сдвига G:

$$v = \sqrt{\frac{\overline{G}}{\rho}}$$
.

Так как E>G, то продольные волны распространяются в твердом теле быстрее, чем поперечные. При землетрясениях или мощных ядерных взрывах в земной коре от места землетрясения или взрыва распространяются так называемые сейсмические волны деформации. Приборы сейсмографы воспринимают их, причем продольные волны достигают сейсмической станции раньше, чем поперечные. Промежуток времени между приходом тех и других волн позволяет судить о расстоянии до эпицентра явления, вызвавшего сейсмические волны.

В жидкости возможны лишь продольные волны, скорость распространения которых

$$v = \sqrt{\frac{k}{\rho}}$$
,

где k — модуль сжатия, ϱ — плотность жидкости.

При распространении продольных волн упругости в газах относительное удлинение $\frac{\Delta l}{l}$ равно относительному изменению объема $\frac{\Delta V}{V}$, а напряжение

 $\frac{F}{S}$ есть уменьшение давления $(-\Delta \rho)$, вызвавшее изменение объема. Поэтому модуль упругости для газа равен отношению уменьшения давления $(-\Delta \rho)$ к относительному изменению объема $\frac{\Delta V}{V}$:

$$-\frac{\Delta p}{\Delta V} \cdot V$$
.

Для того чтобы связать плотность ϱ с объемом газа, поскольку в выражение для скорости распространения волны входит плотность газа, удобно под объемом газа условиться понимать объем, занимаемый единицей массы газа—удельный объем. Очевидно, плотность и удельный объем—обратные величины. т. е.

$$V_0 = \frac{1}{\rho}$$
, $\varrho = \frac{1}{V_0}$.

Скорость распространения волны в газе

$$v = \sqrt{-V_0^2 \cdot \frac{d\rho}{dV}}.$$

Для определения производной, входящей в последнее равенство, учитывая, что чередования сжатий и разряжений в газе происходят весьма быстро и, следовательно, адиабатно, можно воспользоваться уравнением Пуассона, связывающим объем и давление для адиабатического процесса в газе $(pV^{\gamma} = \text{const})$:

$$\frac{dp}{dV} = -\gamma \frac{p}{V}.$$

Объем V, давление ρ и температура T массы газа m связаны уравнением Клапейрона — Менделеева:

$$pV = \frac{m}{\mu} RT,$$

где и -- молекулярный вес газа.

Поскольку рассуждение проводится для единицы массы газа, то

$$p = \frac{RT}{V_0 \mu}$$
.

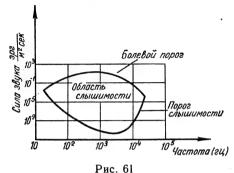
Используя это выражение давления и раскрывая выражение производной $\frac{d\rho}{dV}$, получим скорость звуковой волны в газе:

$$v = \sqrt{\frac{\overline{\gamma RT}}{\mu}}$$
.

Равномерно-темперированная шкала (частоты)

С' (до 1-й октавы) 261,63	С (соль)
$C \# (\partial o$ -диез)	$G \# (conb-диез) \dots 415,31$
D(pe)	
	$A # (AR) \dots 440$
D # (pe-диез)	$A # (AЯ-диез) \dots 466, 16$
E (mu)	H(cu)
\underline{F} (ϕa)	G'' (∂o 2-й октавы) 523,25
$F # (\phi a$ -диез)	
Все частоты даны в герпах.	· ·

Человеческое ухо воспринимает акустические колебания в воздухе в интервале частот от 20 до 20 000 \mathfrak{sq} . Акустические волны частот, меньших 20 \mathfrak{sq} , называются и н ф р а з в у к о м. Волны с частотами от 20 000 \mathfrak{sq} и выше (в настоящее время используются частоты до 300 $M\mathfrak{sq}$) называются у л ь т р аз в у к а м и. Волна, лежащая в звуковом интервале частот, воспринимается ухом как звук лишь, если сила звука превышает минимальное значение, называемое порогом слышимости. Звуки очень большой силы (по-



рядка $10^2 \frac{\sigma w}{m^2 ce\kappa}$) вызывают уже лишь болевое ощущение (порог болевого ощущения). На рис. 61 представлена область частот и сил звука, воспринимаемых ухом (область слышимости).

Интенсивности звука соответствует ощущение громкости звука, которая возрастает значительно медленнее, чем увеличивается сила звука, подчиняясь закону Вебера — Фехнера: прирост ощущения пропорционален логарифму отношения энергий сравниваемых раздражений. Величина, оцени-

вающая громкость звука—уровень звука L—определяется соотношением:

$$L = k \lg \frac{I}{I_n}$$
,

где I—сила звука, I_0 —сила этого же звука на пороге слышимости, k— коэффициент пропорциональности. Если k равно единице, уровень звука выражается в белах (δa), если k равно 10, уровень звука, очевидно, выразится в децибелах ($\partial \delta a$). Эта единица удобна, так как минимальный прирост громкости, воспринимаемый ухом, примерно равен децибелу.

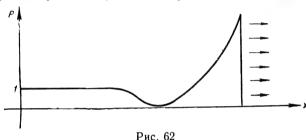
Уровни различных звуков

Звук	Уровень децибел	Сила звука, <u>дж</u> м²·сек	Эффективное давление, <u>н</u> <u>м²</u>
Нижний предел чувствительности человеческого уха Шепот, шорох листьев Тихий сад Скрипка пианиссимо Шаги, тихая музыка Шум в ресторане Разговор, шум в магазине Громкая речь, шум автомобиля Машинописное бюро Шумная улица, гудок автомобиля Фортиссимо оркестра, сирена Пневматический молот Реактивный двигатель, гром Болевой порог	20 30 40 50	10 ⁻¹² 10 ⁻¹¹ 10 ⁻¹⁰ 10 ⁻⁹ 10 ⁻⁸ 10 ⁻⁷ 10 ⁻⁶ 10 ⁻⁵ 10 ⁻⁴ 10 ⁻³ 10 ⁻² 10 ⁻¹	0,00002 0,000065 0,0002 0,00065 0,002 0,0065 0,02 0,0645 0,204 0,645 2,04 6,45 20,4 64,5

Частоте гармонических звуковых колебаний соответствует ощущение высоты звука. Помимо основной частоты в сложном колебании присутствует ряд частот, кратных основной,— обертонов. Наличие в звуке отличных от нуля амплитуд колебаний с частотами, кратными основной, определяет окраску или тембр звука.

§ 55. Ударная волна

При взрывах, детонации топлива, при полете снаряда или самолета со сверхзвуковой скоростью возникают ударные волны. Ударная волна представляет собой поверхность, на которой плотность и давление, а также температура и скорость воздуха скачкообразно изменяют свою величину.



За фронтом ударной волны перемещается зона сжатия, т. е. слой воздуха, в котором давление превышает атмосферное. За зоной сжатия следует зона разряжения, где давление ниже атмосферного. График зависимости давления в ударной волне представлен на рис. 62.

Чтобы определить скорость распространения фронта ударной волны $\upsilon_{\mathrm{волн}}$, а также скорость слоя сжатого воздуха, перемещающегося за фронтом ударной волны $\upsilon_{\mathrm{возд}}$, применяются законы сохранения массы и коли-

чества движения.

Рассмотрим участок фронта ударной волны с площадью S в первый момент времени, занимающий положение AA'. Через промежуток времени at новое положение продвинувшегося вперед фронта назовем BB'. Давление перед фронтом волны обозначим p_0 , а плотность воздуха — ϱ_0 . За фронтом ударной волны давление и плотность воздуха изменяются скачком, принимая соответственно значения p и ϱ .

За промежуток времени $d\dot{t}$ через поверхность фронта AA' со скоростью $v_{\text{возд}}$ проходит масса воздуха ($\varrho-\varrho_0$) Sdx с плотностью ϱ . Вследствие этого масса воздуха, заключенного между поверхностями AA' и BB', увеличи-

вается. По закону сохранения массы:

$$(\varrho - \varrho_0) S dx = \varrho S v_{BOSM} dt$$

но $\frac{dx}{dt}$ есть скорость перемещения фронта волны, отсюда:

$$v_{\text{волн}} = \frac{\varrho}{\varrho - \varrho_0} v_{\text{возд}}.$$

Вследствие наличия скачка давления Δp на фронте ударной волны в направлении распространения волны действует сила $(p-p_0)S$, импульс которой за время dt равен $(p-p_0)Sdt$. Под действием этой силы газ в слое dx между поверхностями AA' и BB', ранее неподвижный, приобретает скорость $v_{\text{возд}}$ и количество движения $v_{\text{возд}} \cdot \varrho_0 S dx$. По второму закону

динамики импульс силы равен изменению количества движения:

$$v_{\text{возд}} Q_0 S dx = (p - p_0) S dt_0$$

 $v_{\text{воян}} = \frac{p - p_0}{Q_0} \cdot \frac{1}{v_{\text{возл}}}$.

Исключая из последних равенств попеременно $v_{\mathrm{возд}}$ и $v_{\mathrm{волн}}$, получим



для скорости фронта ударной волны и скорости слоя сжатого воздуха:

$$\begin{split} v_{\text{волн}} &= \sqrt{\frac{\overline{p-p_0} \cdot \underline{Q}}{\overline{Q-Q_0} \cdot \underline{Q}_0}} \,, \\ v_{\text{возд}} &= \sqrt{\frac{\overline{p-p_0} \cdot \underline{Q-Q_0}}{\overline{Q_0}}} \,. \end{split}$$

Так как множитель $\frac{\varrho}{\varrho-\varrho_0}$ очевидно, больше единицы, то скорость фронта волны всегда больше скорости перемещения сжатого воздуха в ударной волне.

Заменив выражение плотности через удельный объем газа $\varrho=\frac{1}{V_0},\ d\varrho==-\frac{dV_0}{V_0^2}$, получим для скорости фронта волны:

$$v_{\text{волн}} = \sqrt{\frac{-\frac{\Delta \rho}{\Delta V_0} V_0^2}{-\frac{\Delta \rho}{\Delta V_0} V_0^2}}.$$

Последнее равенство позволяет судить, какие изменения происходят с ударной волной по мере ее распространения: скачок давления все уменьшается и, наконец, становится бесконечно малым; становится бесконечно малым и изменение удельного объема dV. Тогда последнее равенство переходит в выражение для скорости звуковой волны в воздухе.

ГЕРМАН ЛЮДВИГ ФЕРДИ-НАНД ГЕЛЬМГОЛЬЦ (1821— 1894) — немецкий физик, один из открывателей закона сохранения и превращения энергии, — показал применимость приниипа наименьшего действия Гамильтона к теп**ло**вым и электромагнитным явлениям, выдвинул идею атомизма влектрического заряда, разработал теорию вихревого движения сплошной среды (теоремы Гельмгольца). **исследовал акустические явления,** комбинационные тоны, сконструировал резонатор (Гельмгольца), изучал физиологию слуха

§ 56. Явление Допплера в акустике

Явлением Допплера называется изменение частоты волн, воспри-

нимаемых наблюдателем либо вследствие своего перемещения относительно среды, в которой распространяются волны, либо вследствие перемещения источника волн относительно среды, в которой распространяются волны, либо вследствие одновременного перемещения наблюдателя и источника волн.

Если скорость распространения волн в среде равна v, наблюдатель неподвижен, а источник движется со скоростью $u_{\rm HCT}$, то длина волны, воспринимаемая наблюдателем: $u_{\rm HCT}$

 $\lambda = \lambda_0 \mp \frac{u_{\text{HCT}}}{v_0}$,

где $\lambda_0 = \frac{v}{v_0}$ — длина волны в случае неподвижного по отношению к ней источника колебаний с частотой v_0 . Знак минус или плюс берется в зависимости от того, является ли скорость $u_{\text{ист}}$ скоростью приближения или скоростью удаления источника от наблюдателя.

Таким образом, длина волны в направлении движения источника уменьшается, а в направлении, противоположном движению источника, увеличивается. Это связано с тем обстоятельством, что движущийся источник нагоняет испускаемые им в направлении его движения волны и уходит от волн, испускаемых им в направлении, противоположном его движению.

Если источник воли неподвижен относительно среды, а наблюдатель движется по отношению к источнику со скоростью $u_{\rm наб}$, то наблюдаемая им

частота

$$v = v_0 \frac{v \pm u_{\text{Hab}}}{v}$$
,

причем знак плюс берется в случае приближения наблюдателя к источнику, а знак минус — в случае удаления наблюдателя от источника.

В общем случае движения источника волн и наблюдателя наблюдаемая частота

$$v = v_0 \frac{v \pm u_{\text{Haf}}}{v \mp u_{\text{HCT}}},$$

где $u_{\text{наб}}$ — скорость наблюдателя в направлении источника по отношению к среде, $u_{\text{ист}}$ — скорость источника в направлении наблюдателя по отноше-

нию к среде, v—скорость волн в среде. Верхний знак берется, когда при движении источник и наблюдатель сближаются, нижний—когда они удаляются друг от друга.

Движение источника волн со скоростью, превышающей скорость волн в среде. Если тело, порождающее волны в среде, движется со скоростью и ист, превышающей скорость волн и в среде, то порождаемые телом возмущения среды вдоль его траектории остаются позади тела и, распростра-

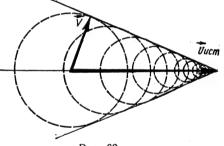


Рис. 63

няясь от мест своего возникновения, образуют волну, фронт которой имеет форму конической поверхности с вершиной в точке, где находится тело. Угол при вершине конуса зависит от соотношения $u_{\rm нст}$ и v, как это следует из рис. 63, и равен:

$$\sin \alpha = \frac{v}{u_{\text{HCT}}}$$
.

Весьма наглядным примером подобной волны является волна, распространяющаяся по поверхности воды от носа судна при его движении со скоростью, превышающей скорость волн на поверхности воды. Аналогично при движении снаряда, ракеты или самолета в воздухе со сверхзвуковой скоростью (> 332 м/сек) возникает косой скачок уплотнения, ударная волна, фронт которой представляет собой коническую поверхность.

Поскольку $\sin \alpha \leqslant 1$ и $\upsilon \leqslant u_{\text{ист}}$, подобное излучение существует лишь

в том случае, если скорость тела превосходит скорость волн в среде.

Сходное излучение электромагнитных волн электроном, движущимся в среде со скоростью, превышающей скорость света в этой среде, было открыто П. А. Черенковым.

Молекулярная физика, термодинамика и статистика

МОЛЕКУЛЯРНАЯ ФИЗИКА

§ 1. Атомно-молекулярное строение вещества

Атомистические представления о строении вещества зародились в период расцвета древних культур Китая, Индии, Греции, Рима. Древнегреческие философы Анаксагор и Демокрит учили, что вещества состоят из мельчай-

ших неделимых частиц — атомов (атом — по-гречески «неделимый»).

Развитие химии показало, что разнообразие веществ природы объясняется не в такой мере разнообразием сортов атомов (таких разновидностей, элементов известно в природе 88 и к 1961 г. еще 15 получено искусственно: № 43, 61, 85, 87 и 93—103), как многообразием различных соединений, этого небольшого числа различных сортов атомов между собой в молекулы—мельчайшие частицы данного химического вещества.

Отношение массы молекулы (или атома) к атомной единице массы, равной $\frac{1}{12}$ массы атома изотопа углерода C^{12} , называется молекулярной

(или атомной) массой.

Грамм-атомом (или килограмм-атомом) называется такое количество данного элемента, масса которого в граммах (килограммах) численно равна его атомной массе. Грамм-молекулой (или килограмм-молекулой) называется такое количество вещества, масса которого в граммах (килограммах) численно равна его молекулярной массе. Грамм-молекулу часто обозначают моль, килограмм-молекулу—кг-моль.

На правильность атомно-молекулярной картины строения вещества ука-

зывают:

1. Закон кратных отношений Джона Дальтона (1766—1844): массы реагирующих между собой веществ не произвольны, а находятся в некоторых

постоянных (кратных) отношениях.

2. Закон Авогадро, сформулированный в 1811 г. Амедео Авогадро (1776—1866), утверждающий, что в равных объемах при одинаковой температуре и давлении все газы содержат одинаковое число молекул. В частности, грамм-молекула газа при нормальных условиях (давление 1 ат и температура 0° С) занимает объем 22,41 л.

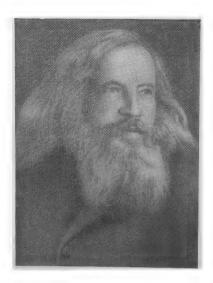
3. Явления переноса — диффузия, внутреннее трение в жидкости или газе

и теплопроводность.

4. Движение мельчайших твердых частиц, взвешенных в жидкости или газе, — броуновское движение, объясняемое ударами, которые испытывает броуновская частица со стороны молекул.



МИХАИЛ ВАСИЛЬЕВИЧ ЛО-MOHOCOB (1711—1765) — великий рисский ученый, поэт, художник. Основоположник молекулярнокинетической теории строения вещества, на основе ее объяснил природу теплоты, автор ряда исследований атмосферного электричества. Сформулировал законы сохранения, экспериментально установил закон сохранения массы при химических реакциях, изобрел «ночезрительную трубу» (телескоп Ломоносова), установил наличие атмосферы у Венеры. Основатель Московского университета (1755 г.); борец за развитие российской промышленности, горного дела, энтузиаст освоения Северного морского пути, философ-материа-Aucm



ДМИТРИЙ ИВАНОВИЧ МЕН-ДЕЛЕЕВ (1834—1907)— зеликий русский ученый, — открыл периодический закон элементов, носящий его имя. Это открытие явилось основой для объяснения в дальнейшем химических свойств элемента физическим строением его атома. Получил уравнение состояния идеального газа, указал на существование «абсолютной температуры кипения», т. е. критической температуры. Один из организаторов Русского физико-химического общества

5. Давление газа на стенки сосуда, объясняемое ударами молекул газа о стенки.

Наблюдение наиболее крупных молекул на экране электронного микропроектора.

§ 2. Основные положения молекулярно-кинетической теории

1. Все тела состоят из атомов и молекул.

2. Атомы и молекулы находятся в непрерывном движении.

Хаотическое движение молекул газов и жидкостей и колебате льное — твердых тел называется тепловым движением. Объяснение природы теплоты

на основе представлений о движении молекул было впервые дано Михаилом Васильевичем Ломоносовым (1711—1765).

3. Свойства макроскопических тел объясняются взаимодействием моле-

кул, из которых они состоят.

Тепловое движение молекул характеризуется средней кинетической энергией одной молекулы $w_{\text{кин}}$, а взаимодействие между молекулами — потенциальной энергией молекулы $w_{\text{пот}}$. Однако для газов, особенно при малых давлениях газа, в силу больших расстояний между молекулами можно пренебречь $w_{\text{пот}}$. Очевидно, при этом предположении для всех достаточно раз-



ВИЛЬЯМ ТОМСОН, ЛОРД КЕЛЬВИН (1824—1907)— английский физик—ввел абсолютную температурную шкалу, исследовал изменение температуры реального газа при адиабатном расширении (эффект Джоуля—Томсона), указал формулу периода колебательного контура

реженных газов должны обнаруживаться общие газовые законы. K параметрам состояния газа относятся его объем V, давление p, температура T и масса m.

§ 3. Температура. Теплота

Измерение температуры основано на рас-

ширении тел при нагревании.

В температурной шкале, предложенной Андерсом Цельсием (1701—1744), за опорные точки принимаются температуры замерзания и кипения воды при нормальном атмосферном давлении. Участок шкалы температур между этими точками делится на 100 равных частей. Температура замерзания воды принимается в шкале Цельсия за нуль градусов. Сотая часть интерваль между точками замерзания и кипения воды называется градусом (град) и обозначается 1° С.

Абсолютная шкала температуры, введенная Вильямом Томсоном (лордом Кельвином), связана со шкалой Цельсия равенством:

$$T^{\circ} = t^{\circ} + 273,15^{\circ}$$
.

Нуль шкалы абсолютной температуры по Кельвину T° K = 0 соответствует температуре t° = $-273,15^{\circ}$ С и называется абсолютным нулем температуры. Это температура, при которой прекращается хаотическое тепловое движение молекул идеального газа.

Фактически реальный газ при охлаждении превратится в твердое тело при температуре, большей, чем абсолютный нуль температур.

Квантовая теория твердого тела показывает, что у молекул имеется так называемая нулевая энергия колебаний, которая не исчезает и при абсолютном нуле температур. Однако поскольку следующий за нулевым энергетический уровень энергии колебаний молекул весьма высок, наличие энергии колебаний молекул приходится учитывать лишь при очень высоких температурах. При низких и средних температурах, хотя и имеются колебания молекул, но их энергия не зависит от температуры. Следовательно, эти колебания не влияют на темплоемкость тел.

Наиболее употребительны четыре температурные шкалы: Цельсия (С), Кельвина (К), Фаренгейта (F) и Реомюра (R). Градусом в шкале Фаренгейта является 0,01 температурного интервала между температурой таяния смеси снега и нашатыря и нормальной температурой человеческого тела. По шкале Фаренгейта температура таяния льда (0° С) оказывается равной + 32°, а тем-

пература кипения воды при нормальном давлении $+212^\circ$, таким образом, интервал от таяния снега до кипения воды оценивается в шкале Фаренгейта в 180° F.

За нуль температуры в шкале Реомюра принимается температура таяния снега или льда, как и в шкале Цельсия, но за градус принимается $\frac{1}{80}$ температурного интервала между температурой таяния снега и температурой кипения воды при нормальном давлении; таким образом, интервал от таяния снега до кипения воды оценивается в шкале Реомюра в 80° R.

Выражение для перевода температуры из одной температурной шкалы

в другую имеет вид:

$$\frac{t^{\circ} C}{5} = \frac{T^{\circ} K - 273,15^{\circ}}{5} = \frac{t^{\circ} R}{4} = \frac{t^{\circ} F - 32^{\circ}}{9}.$$

Количеством теплоты ΔQ называется количество переданной от одного тела к другому энергии теплового движения молекул посредством теплообмена между этими телами.

В системе СИ количество теплоты, как и работа, измеряется в джо-

улях $(\partial \mathcal{W})$.

Вследствие того, что измерение количества теплоты исторически стало производиться раньше, чем была установлена эквивалентность теплоты и работы, для измерения количества теплоты была введена калория ($\kappa a \Lambda$) — количество теплоты, необходимое для нагревания 1 ε чистой воды от 19,5 до 20,5° С при нормальном давлении.

Тысяча калорий составляет одну килокалорию (ккал);

$$1 \kappa \alpha \Lambda = 4.1868 \ \partial \kappa$$
.

Теплота. Понятие «теплота» употребляется в нескольких различных значениях. Во-первых, теплотой называется процесс перехода энергии от одного тела к другому посредством теплообмена. Во-вторых, часто само количество теплоты, переданное таким образом, называется для краткости теплотой. В-третьих, теплотой называется хаотическое движение атомов и молекул, составляющих макроскопически неподвижное тело. В этом смысле говорят о тепловом движении и молекул. Наконец, энергия хаотического движения частиц тела называется тепловой энергией. Тепловая энергия складывается из энергии хаотического поступательного движения молекул, из энергии вращения молекул, а также из энергии колебания атомов в молекуле и частиц в твердом теле. Тепловая энергия представляет собой часть внутренней энергии тела (см. стр. 133). Внутренняя энергия тела складывается из энергии хаотического движения (тепловой) и энергии взаимодействия молекул— потенциальной энергии.

Помимо перечисленных значений, слово «теплота» употребляется также для обозначения той части потенциальной энергии взаимодействия молекул тела, которая переходит в энергию хаотического движения частиц тела, или наоборот, при изменении агрегатного состояния или при перестройке его кристаллической решетки. В этом смысле говорят о «скрытой» теплоте плавления, парообразования, возгонки, перекристаллизации и т. п.

§ 4. Опытные газовые законы

 $\it Закон \, Бойля - Mapuomma. \,$ Для данной массы газа $\it m$ при постоянной температуре $\it T$ произведение давления на объем есть величина постоянная, $\it x. \,$ е.

$$pV = \text{const.}$$

Закон установлен экспериментально в 1662 г. английским физиком Робертом Бойлем (1627—1691) и независимо от него в 1679 г. французским ученым Эдме Мариоттом (1620—1684).

Процесс, происходящий при постоянной температуре, называется изотер-

мическим, а график его — изотермой (рис. 64). Закон Гей-Люссака. Для данной массы газа при постоянном давлении р объем V линейно зависит от температуры по закону:

$$V_t = V_0 (1 + \alpha t^\circ)$$
, или $V_T = V_0 \alpha T^\circ$,

гле V_{\bullet} —объем газа при нуле градусов Цельсия, α — коэффициент объемного расширения, t° — температура по шкале Цельсия,

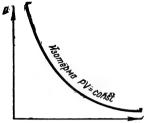


Рис. 64

 T° — абсолютная температура, $\alpha \approx \frac{1}{273} \epsilon pad^{-1}$.

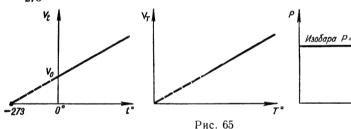
Указанные зависимости приведены на рис. 65. Закон установлен опытным путем в 1802 г. французским физиком Жозефом Луи Гей-Люссаком (1778 - 1850).

Процесс в газе, происходящий при постоянном давлении, называется изобарическим, а его график — изобарой (рис. 65).

Закон Шарля. Для данной массы газа т при постоянном объеме давление линейно зависит от температуры по закону:

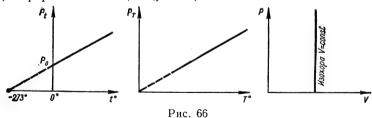
$$p_t = p_0 (1 + \beta t^{\circ})$$
, или $p_T = p_0 \beta T^{\circ}$,

где p_0 —давление газа при 0°С, β —термический коэффициент давления. $\beta \approx \frac{1}{273} epa \partial^{-1}$.



Изобара P = const

Процесс, происходящий при постоянном объеме, называется изохорическим, а график его - изохорой (рис. 66).



Объединенный газовый закон. Для данной массы газа произведение давления на объем, отнесенное к его абсолютной температуре, есть величина постоянная:

$$\frac{pV}{T}$$
 = const при m = const.

Закон объединяет в себе три опытных газовых закона.

§ 5. Уравнение газового состояния идеального газа

Уравнением состояния газа называется соотношение, связывающее четыре параметра газового состояния: давление p, объем V, температуру T и

массу m.

Йостоянная в объединенном газовом законе зависит от выбранной массы газа, а при фиксированной массе (например, 1 г)—от природы газа. Однако, если взять 1 моль любого газа, то поскольку грамм-молекула любого газа содержит одно и то же число молекул—число Авогадро, постоянная будет иметь одно и то же значение для всех газов.

Отношение $\frac{\rho V}{T}$, вычисленное для одного моля газа, называется у н иверсальной газовой постоянной R.

Уравнение Клапейрона:

$$pV = RT$$

справедливо для одного моля газа.

Для любого числа $n=\frac{m}{\mu}$ молей газа справедливо уравнение Клапейрона — Менделеева:

$$pV = \frac{m}{\mu} RT,$$

где т—взятая масса, а и — молекулярный вес газа.

Идеальный газ. Газ, подчиняющийся уравнению Клапейрона—Менделеева, называется идеальным газом. Реальные газы обнаруживают отступления от этого уравнения при температурах, меньших и сравнимых с критической и при больших давлениях. Из реальных газов приближаются к свойствам идеального газа водород, гелий и др.

§ 6. Основное уравнение молекулярно-кинетической теории газа

Основным уравнением молекулярно-кинетической теории газа, или уравнением Рудольфа Клаузиуса (1822—1888), называется уравнение, устанавливающее связь между давлением, объемом и энергией газа:

$$p = \frac{1}{3} m \frac{N}{V} \overline{u}^2,$$

где N — число молекул газа в сосуде, m — масса одной молекулы, \bar{u} — средне-квадратичная скорость молекулы:

$$\bar{u}^2 = \frac{\sum_{k=1}^N v_k^2}{N} ,$$

т. е. арифметическое значение корня квадратного из величины среднего квадрата молекулярных скоростей v_b .

Рассмотрим движение N молекул в кубическом сосуде с ребром l. Средний импульс силы, действующей на стенку сосуда со стороны одной молекулы, в предположении, что соударение упруго, равен:

$$\Delta f_k \Delta t = 2mv_k$$
.

Время Δt есть промежуток, за который молекула успевает дважды пройти расстояние l, т. е. $\Delta t = \frac{2l}{n}$. Следовательно, со стороны всех N' соударяю-

щихся со стенкой молекул на нее действует сила:

$$F = \sum_{k=1}^{N'} \frac{m v_k^2}{l} = \frac{N' m}{l} \cdot \frac{\sum_{k=1}^{N} v_k^2}{N'} = \frac{N' m}{l} \bar{u}^2.$$

Вследствие хаотичности молекулярного движения N' равно $\frac{N}{3}$; деля обе части последнего равенства на I^2 , получим основное уравнение:

$$p = \frac{1}{3} m \frac{N}{V} \bar{u}^2.$$

Его можно также записать в виде:

$$pV = \frac{2}{3} N \frac{m \bar{u}^2}{2}$$
, или $pV = \frac{2}{3} W_{\text{кин}}$,

т. е. произведение давления газа на его объем равно $\frac{2}{3}$ кинетической энергии хаотического поступательного движения молекул газа.

Кинетическая энергия поступательного движения всех молекул в моле газа, как это следует из сопоставления предыдущего равенства с уравнением Клапейрона, равна:

 $W_{\text{KHH}} = \frac{3}{2} RT$.

Средняя кинетическая энергия поступательного движения одной молекулы:

$$W_{\text{KHH. noct}} = \frac{3}{2} \frac{R}{N_0} T,$$

где N_o — число Авогадро.

Отношение универсальной газовой постоянной R к числу Авогадро называется постоянной Больцмана k.

Средняя кинетическая энергия поступательного движения одной молекулы:

$$W_{\text{кин. noct}} = \frac{3}{2} kT.$$

Абсолютная температура, как видно из последнего равенства, есть мера интенсивности теплового движения молекул, мера средней кинетической энергии движения молекул.

Основное уравнение молекулярно-кинетической теории приводится к виду:

$$p = nkT$$
,

где $n = \frac{N}{V}$ — концентрация молекул.

Среднеквадратичная скорость молекул из сопоставления основного уравнения молекулярно-кинетической теории газа и уравнения Клапейрона определяется в виде:

 $\bar{u} = \sqrt{\frac{3RT}{\mu}}$,

где $\mu = mN_0$ — масса моля (или кмоля, если универсальная газовая постоянная R выражена в системе СИ).

§ 7. Уравнения состояния реальных газов

Свойства реальных газов описываются уравнениями состояния более сложного вида, чем уравнение Клапейрона—Менделеева.

Уравнение Ван-дер-Ваальса качественно хорошо описывает газообразное и жидкое состояния. Это уравнение для одного моля имеет вид:

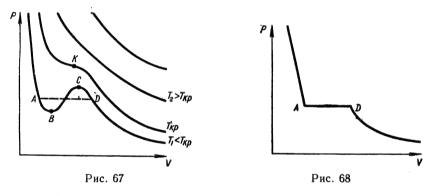
$$\left(p+\frac{a}{V^2}\right)(V-b)=RT,$$

где a и b — постоянные.

Поправка к давлению $\frac{a}{V^2}$ учитывает силы взаимодействия между молекулами реальных газов. Внутреннее давление на единицу площади, вызываемое этими силами, пропорционально концентрациям молекул газа с обеих сторон от выделенной в газе площадки, а эти концентрации обратно пропорциональны объему газа, поэтому

 $p_{\rm BHYTp} \sim n^2 \sim \frac{1}{V^2}$.

Поправка к объему (b) есть объем наиплотнейшей упаковки молскул. Изотермы уравнения Ван-дер-Ваальса приведены на рис. 67. Участок AB соответствует растянутой жидкости, участок CD—пересыщенному пару. При



 $T\!=\!T_{\rm кр}$ изотерма имеет точку перегиба K. При температурах, больших $T_{\rm кр}$ изотермы уравнения Ван-дер-Ваальса приближаются к изотермам идеального газа.

Реальная изотерма, полученная Эндрюсом при исследовании углекислого газа, приводится на рис. 68.

Уравнение Бертло представляет собой видоизменение уравнения Ван-лер-Ваальса и для одного моля имеет вид:

$$\left(p + \frac{a'}{TV^2}\right)(V - b) = RT.$$

Оно хорошо согласуется с опытными данными при давлениях ниже 5-6 am и температурах выше критической, а также при низких температурах и малых давлениях. Постоянные a', b и R выражаются через значения критических параметров состояния:

$$a' = 3p_{\text{KP}} \cdot V_{\text{KP}}^2; \quad b = \frac{1}{3} V_{\text{KP}}; \quad R = \frac{8p_{\text{KP}} \cdot V_{\text{KP}}}{3T_{\text{KP}}}.$$

У равнение К лаузиуса предполагает более сложную зависимость внутреннего давления от объема газа:

$$\left(p + \frac{a}{T(V+c)^2}\right)(V-b) = RT.$$

Значения постоянных а, b, с и R связаны со значениями параметров состояния в критической точке:

$$\rho_{\rm kp}\!=\!\frac{RT_{\rm kp}}{8\,(b+c)}; \quad V_{\rm kp}\!=\!3b+2c; \quad T_{\rm kp}\!=\!\sqrt{\frac{8a}{27\,R\,(b+c)}}\,.$$

Одну из этих постоянных (обычно с) задают произвольно или определяют из дополнительных условий.

Приведенные уравнения состояния. Приведенными параметрами п. ф. т называются переменные:

$$\pi = \frac{p}{\rho_{\scriptscriptstyle \mathrm{KP}}}, \ \varphi = \frac{V}{V_{\scriptscriptstyle \mathrm{KP}}}, \ \tau = \frac{T}{T_{\scriptscriptstyle \mathrm{KP}}}.$$

Уравнение Ван-дер-Ваальса в приведенных переменных:

$$\left(\pi + \frac{3}{\varphi^2}\right) (3\varphi - 1) = 8\tau$$

не содержит постоянных а и в. В нем исключены индивидуальные свойства того или иного вещества. Уравнение в приведенных переменных одинаково для любого вещества, описываемого уравнением Ван-дер-Ваальса.

§ 8. Опыт Штерна по определению скоростей молекул газа

В 1932 г. Отто Штерн опытным путем определил молекулярные скорости. Два коаксиальных цилиндра (рис. 69) вращаются с одинаковой угло-

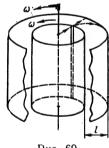


Рис. 69

вой скоростью ю. С натянутой по оси цилиндров платиновой проволочки, покрытой слоем серебра. при нагревании ее электрическим током атомы серебра через щель вдоль внутреннего цилиндра попадали на внутреннюю стенку внешнего цилиндра. За то время, в течение которого атомы пролетали расстояние между цилиндрами 1, цилиндры поворачивались на угол $\phi = \omega t$. Очевидно, l = vt, где v — скорость молекулы. Угол ϕ измерялся как угол между направлениями на след, оставленный атомами на стенке внешнего цилиндра, когда система неподвижна, и на след, остающийся при вращении цилиндров.

Скорость атомов серебра вычислялась по формуле:

$$v = \frac{\omega l}{\omega}$$
.

§ 9. Распределение молекул по скоростям

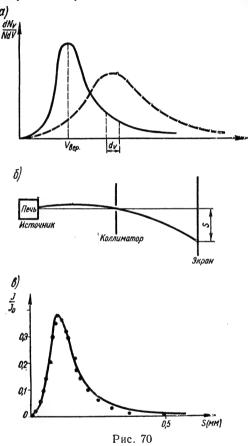
Вследствие того, что отдельные атомы серебра в опыте Штерна имеют различные скорости, полоска на стенке внешнего цилиндра оказывается несколько размазанной, причем толщина налета серебра соответствует распределению числа молекул по скоростям.

Относительное число молекул газа $\frac{d\,N_{\it v}}{N}$, скорости которых лежат в интервале от v до v+dv, является функцией v, так как наличие большего или меньшего числа таких молекул зависит от того, вблизи какого значения скорости выбран интервал.

Функция распределения молекул по скоростям $\frac{dN_v}{Ndv}$ (рис. 70) была получена в 1860 г. Джемсом Клерком Максвеллом:

$$\frac{dN_v}{Ndv} = 4\pi \left(\frac{m}{2\pi kT}\right)^{3/2} \cdot e^{-\frac{mv^2}{2kT}}v^2.$$

Функция убывает до нуля при $v \to \infty$ и $v \to 0$, поэтому относительное число молекул, скорости которых очень велики или очень малы, ничтожно.



Наивероятнейшая скорость молекул определяется тем значением скорости, для которого распределение имеет максимум. Эта скорость равна:

$$v_{\text{Bep}} = \sqrt{\frac{2RT}{\mu}}$$
.

При возрастании температуры максимум кривой распределения сдвигается вправо (рис. 70, а). В результате взаимодействия между молекулами, как показал Людвиг Больцман, при любом исходном распределении скоростей

в конце концов весьма быстро устанавливается максвелловское распределение

молекул по скоростям.

Справедливость максвелловского распределения весьма точно была проверена экспериментально Истерманом, Симпсоном и Штерном путем изменения отклонения пучка атомов цезия, пропускаемого через узкие щели, в гравитационном поле Земли (рис. 70, δ). Отклонение S, обусловленное полем тяжести, пропорционально $\frac{1}{v^2}$. На рис. 70, θ приведено распределение интенсивности I по поперечному сечению пучка. Экспериментальные точки и расчетная кривая показывают хорошее совпадение.

§ 10. Барометрическая формула

Зависимость атмосферного давления p от высоты z (рис. 71) описывается барометрической формулой:

$$p(z) = p_0 \cdot e^{\frac{-mgz}{kT}},$$

где p(z)—давление на высоте z, p_0 —атмосферное давление на поверхности Земли, m—масса молекулы, g—ускорение свободного падения и k—постоянная Больцмана.

Применение распределения Больцмана к случаю атмосферы Земли верно лишь приближенно. Опыты со спутниками Земли, проводимые в СССР, пока-

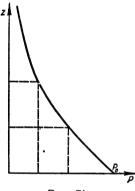


Рис. 71

зали, что плотность атмосферы на больших высотах оказывается значительнее, чем это следует из барометрической формулы. Для реальной атмосферы имеет место неоднородность состава и неодинаковость температуры на разных высотах.

§ 11. Эффект Джоуля — Томсона

Внутренняя энергия идеального газа зависит только от температуры (см. стр. 136). Зависимость внутренней энергии реального газа от объема и давления была выяснена Джоулем и Томсоном (лордом Кельвином) путем расширения газа в вакуум. В этом опыте газ из одного сосуда через вентиль расширялся в другой сосуд, в котором предварительно создавался вакуум. Исследовалось изменение температуры газа.

Эффектом Джоуля—Томсона называется изменение температуры реального газа при

расширении. В случае, если газ охлаждается, эффект считается положи-

тельным, если газ нагревается — отрицательным.

Расширение газа без совершения им работы и подвода или отнятия теплоты происходит при постоянной энергии, однако изменение потенциальной энергии взаимодействия молекул реального газа при изменении расстояний между ними приводит к изменению и кинетической энергии хаотического теплового движения молекул, т. е. к изменению температуры газа. Расширение газа без изменения количества теплоты происходит яри постоянной энтальпии I.

Величина

$$\left(\frac{\partial T}{\partial p}\right)_{I} = \frac{T\left(\frac{\partial V}{\partial T}\right)_{p} - V}{C_{p}}$$

определяет дифференциальный эффект Джоуля — Томсона, показывая, насколько изменится температура газа при изменении давления на единицу.

Для идеального газа:

$$\left(\frac{\partial V}{\partial T}\right)_p = \frac{R}{P} \text{ M } \left(\frac{\partial T}{\partial p}\right)_I = 0.$$

Для газа, подчиняющегося уравнению Ван-дер-Ваальса:

$$\left(\frac{\partial T}{\partial p}\right)_I = \frac{\frac{2a}{RT} - b}{C_p} \,.$$

Точкой инверсии $T_{\mathtt{n}\mathtt{HB}}$ называется температура, при которой эффект меняет свой знак:

$$T_{\text{инв}} = \frac{2a}{Rb}$$
.

Температуры инверсии при p=1 am

Газ	t _{nH} °C
Гелий	239 57 592 763
(ислород	1777

Точка инверсии гелия и водорода ниже комнатной температуры. Для этих газов осуществление эффекта Джоуля—Томсона при обычных температурах приводит к повышению температуры. Для азота, кислорода и углежислого газа наблюдается понижение температуры.

§ 12. Сжижение газов

Эффект Джоуля—Томсона используется для осуществления сжижения воздуха в машине Линде (Карл Пауль Линде, 1842—1934). Воздух в машине Линде сжимается компрессором до давления порядка 200 ат, охлаждается и выпускается в резервуар низкого давления. При этом его температура падает на величину, определяемую интегральным эффектом Джоуля—Томсона:

$$T_2 - T_1 = \int_{p_1}^{p_2} \left(\frac{\partial T}{\partial p} \right)_I dp.$$

Эта порция воздуха используется для предварительного охлаждения перед расширением следующей порции воздуха, температура которой в конце расширения оказывается более низкой, чем у первой порции. Через несколько часов после пуска установки температура очередной порции воздуха понижается настолько, что он частично превращается в жидкость.

В турбодетандере П. Л. Капицы используется для сжижения воздуха охлаждение воздуха при совершении им внешней работы. Сжатый компрессором до давления 5—6 ат воздух частично поступает в конденсатор, а в большей части вращает лопатки турбины, понижает при этом давление и температуру и затем поступает в конденсатор, где его используют для сжижения поступившего в конденсатор непосредственно сжатого воздуха, поскольку при температуре

межтрубного пространства конденсатора давление насыщенных паров воздуха меньше пяти атмосфер. При перетекании жидкого воздуха в конденсатор

давление над ним уменьшается, часть жидкого воздуха испаряется, а оставшаяся часть за счет отнятия от нее скрытой теплоты испарения охлаждается до температуры, при которой давление насыщенных паров воздуха не превышает 1 ат.

Схема процесса изображена на рис. 72.

§ 13. Критическое состояние вещества

Изотерма Ван-дер-Ваальса, имеющая точку перегиба K (рис. 67), называется критической, а температура, соответствующая ей, — критической температурой T_{Kp} .



ДЖЕМС КЛЕРК МАКСВЕЛЛ (1831—1879)— английский физик— создал теорию электромагнитных явлений (уравнения Максвелла), ввел понятие электромагнитного поля, автор ряда работ по кинетической теории газов, один из основоположников классической статистики

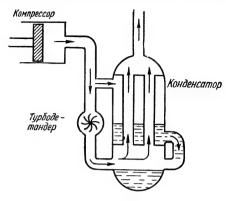


Рис. 72

Точка K соответствует особому критическому состоянию вещества. когда исчезает различие между жидким и газообразным его состояниями. Понятие о критической температуре было введено Дмитрием Ивановичем Менделеевым в 1861 г. Он назвал критической ту температуру, при которой поверхностное натяжение данной жидкости становится равным нулю, а стало быть, исчезает граница между жидкостью и насыщенным паром над ней. При критической температуре переход жидкости в пар осуществляется, минуя двухфазную систему жидкость — насыщенный пар.

При температурах выше критической вещество никакими давлениями не может быть переведено из газообразного в жидкое состояние. Выяснение этого имело большое значение для техники сжижения газов.

§ 14. Явления переноса

Распространение молекул примеси в жидкости или газе от места их введения при отсутствии макроскопических перемещений в жидкости или газе носит название диффузии.

Возникновение силы трения между двумя слоями жидкости или газа, движущимися с различными скоро-

стями, является проявлением внутреннего трения или вязкости.

Переход энергии от более нагретых областей к менее нагретым при отсутствии перемешивания жидкости или газа и конвекционных течений в них называется теплопроводностью.

Внутренний механизм этих трех явлений один — это хаотическое тепловое движение молекул, приводящее к их перемешиванию. Эти явления называются явлениями переноса, так как при диффузии осуществляется перенос вещества примеси, при внутреннем трении - перенос количества движения, а при теплопроводности — перенос количества теплоты.

Длина свободного пробега молекул. Средней длиной свободного пробега молекулы называется среднее расстояние, проходимое молекулой между

последовательными столкновениями ее с другими молекулами.

За единицу времени выделенная молекула столкнется со всеми молекулами, центры которых окажутся внутри ломаного цилиндра, радиус которого равен диаметру молекулы d, а длина равна относительной средней скорости молекулы $\overline{u}_{\text{отн}}$. Объем этого цилиндра равен $\overline{u}_{\text{отн}}\cdot\pi\cdot d^2$, а число молекул в нем $-nu_{\text{отн}}\cdot\pi\cdot d^2$. Поскольку в каждом столкновении участвуют одновременно две молекулы, полное число столкновений в единице объема за единицу времени равно $\frac{1}{2} \pi \cdot d^2 \cdot \overline{u}_{\text{отн}} n^2$.

За единицу времени молекула на пути $\overline{u}_{
m a6c}$ испытывает $\pi d^2 n u_{
m oth}$ столкновений, поэтому средняя длина свободного пробега

$$l = \frac{u_{a6c}}{\pi d^2 n u_{OTH}},$$

или, поскольку $\overline{u}_{\text{отн}} = \sqrt{2} \, \overline{u}_{\text{a6c}},$ $l = \frac{1}{\sqrt{2} \, \pi d^2 n} \; .$

$$l = \frac{1}{\sqrt{2} \pi d^2 n} .$$

 \mathcal{L} иффузия. Если в газе распределена примесь с концентрацией $n\left(x\right)$, то при наличии градиента концентрации $\frac{dn}{dx} \neq 0$ хаотическое движение молекул будет способствовать выравниванию концентрации вдоль оси Ox.

Поток молекул примеси через площадку ΔS , нормальную к оси Ox,

в положительном направлении:

$$\Delta N_{+} = \frac{1}{6} n_{1} \bar{u} \Delta S \Delta t,$$

где n_1 — концентрация примеси слева от площадки, Δt — промежуток времени.

Поток молекул примеси через эту же площадку в отрицательном направлении:

$$\Delta N_{-} = \frac{1}{6} n_2 \overline{u} \Delta S \Delta t,$$

где по-концентрация молекул примеси справа от площадки.

Коэффициент $\frac{1}{6}$ в последних равенствах обусловлен хаотичностью дви-

Поскольку выравнивание концентраций происходит в результате соударений молекул, концентрации n_1 и n_2 следует считать определенными на расстояниях в длину свободного пробега l от площадки ΔS .

Поток молекул примеси через единицу площади за единицу времени:

$$I = \frac{\Delta N_{+} - \Delta N_{-}}{\Delta S \cdot \Delta t} = \frac{1}{6} (n_{1} - n_{2}) \bar{u} = \frac{1}{3} \bar{u} l \frac{n_{1} - n_{2}}{2l} = -\frac{1}{3} \bar{u} l \frac{\Delta n}{\Delta x}.$$

Произведение $\frac{1}{3}$ $\overline{u}l = D$ называется коэффициентом диффузии.

Закон Фика. Поток молекул примеси, диффундирующих через единицу площади за единицу времени, прямо пропорционален градиенту концентрации примеси:

$$I = -D \frac{\Delta n}{\Delta x}$$
.

Знак минус показывает, что поток диффузии направлен в сторону умень-

шения концентрации примеси.

У равнение диффузии. Умножая последнее равенство на массу молекулы, можно основной закон Фика для диффузии записать через поток диффундирующего вещества q и концентрацию вещества c в виде:

$$q = -D \frac{\partial c}{\partial x}$$
.

Поток диффузии через замкнутую поверхность S за промежуток времени $\Delta t = t_2 - t_1$ равен:

$$q_1 = -\int_{t_1}^{t_2} \int_{S} D \frac{\partial c}{\partial n} dS dt = -\int_{t_1}^{t_2} \int_{S} D \operatorname{grad} c \cdot \operatorname{n} dS dt,$$

где п-внешняя нормаль к поверхности.

Если F(x, y, z, t)—плотность источников вещества примеси, т. е. количество вещества, образующееся за единицу времени в единице объема вследствие химических реакций, то в объеме V, ограниченном поверхностью S, за время Δt появляется масса

$$q_2 = \int_{t_1}^{t_2} \int \int \int \int F \, dV \, dt.$$

Описанные процессы сопровождаются изменением концентрации примеси в каждой точке, причем во всем объеме V за время Δt изменение количества вещества примеси составит:

$$q_3 = \int_{t_1}^{t_2} \iiint_V \frac{\partial c}{\partial t} \, dV \, dt.$$

Уравнение баланса масс имеет вид: $q_2 - q_1 = q_3$. Преобразуя поверхностный интеграл по формуле Остроградского:

$$\iint_{S} D \operatorname{grad} c \cdot \mathbf{n} \cdot dS = \iiint_{V} \operatorname{div} (D \operatorname{grad} c) dV$$

и учитывая баланс масс, получим:

$$\int_{t_1}^{t_2} \iint_{V} \int_{V} \left[F + \operatorname{div} \left(D \operatorname{grad} c \right) - \frac{\partial c}{\partial t} \right] dV dt = 0,$$

откуда следует уравнение диффузии в неподвижной среде:

$$\frac{\partial c}{\partial t} = \frac{\partial}{\partial x} \left(D \frac{\partial c}{\partial x} \right) + \frac{\partial}{\partial y} \left(D \frac{\partial c}{\partial y} \right) + \frac{\partial}{\partial z} \left(D \frac{\partial c}{\partial z} \right) + F(x, y, z, t).$$

Это дифференциальное уравнение в частных производных параболического типа, сходное с уравнением теплопроводности (стр. 132).

Внутреннее трение или вязкость. Если один слой газа перемещается относительно другого, т. е. градиент скорости в направлении, нормальном к поверхности слоя, отличен от нуля, то вследствие перехода молекул из одного слоя в другой в хаотическом движении осуществляется перенос количества движения из слоя в слой.

Через выделенную на границе слоев площадку ΔS в одном направле-

нии переносится количество движения:

$$mv_1\Delta N_+ = \frac{1}{6} mv_1 \cdot n\bar{u}\Delta S \cdot \Delta t,$$

где v_1 — скорость направленного перемещения газа в слое, из которого выходят молекулы, на расстоянии длины свободного пробега от выделенной площадки.

В противоположном направлении переносится количество движения:

$$mv_1\Delta N_{-} = \frac{1}{6} mv_2 n\bar{u}\Delta S \Delta t,$$

где v_2 —скорость направленного перемещения газа на расстоянии длины свободного пробега по другую сторону от площадки.

Изменение количества движения слоя равно импульсу силы трения:

$$\Delta F_{TD} \cdot \Delta t = m v_1 \Delta N_+ - m v_2 \Delta N_-$$

Сила трения, действующая на единицу площади границы соседних слоев:

$$F_{\rm TP} = -\frac{1}{3} nm\bar{u}l \frac{v_2 - v_1}{2l} = -\frac{1}{3} nm\bar{u}l \frac{\Delta v}{\Delta x}$$
.

Произведение $\frac{1}{2} l\overline{u}nm = \eta$ называется коэффициентом внутреннего трения или вязкостью.

Сила внутреннего трения при движении слоев в газе прямо пропорциональна градиенту скорости:

$$F_{\rm Tp} = -\eta \frac{\Delta v}{\Delta x}$$
.

Для движения шара радиуса r со скоростью v в жидкости с вязкостью η справедлива формула Стокса (Габриэль Стокс, 1819—1903), согласно которой сила сопротивления

 $F_{comp} = -6\pi\eta rv.$

Теплопроводность. Через газ, заключенный между параллельными стенками, имеющими разные температуры T_1 и T_2 в направлении оси Ox, нормальной к стенкам, будет распространяться поток теплоты.

Молекулы, проходящие через площадку AS, нормальную к оси, переносят

в положительном направлении оси энергию:

$$w_1 \cdot \Delta N_+ = \frac{i}{2} k T_1 \cdot \frac{1}{6} \bar{u} n \Delta S \Delta t.$$

В противоположном направлении переносится энергия:

$$w_2 \cdot \Delta N_- = \frac{i}{2} k T_2 \cdot \frac{1}{6} \overline{u} n \Delta S \Delta t.$$

Здесь i—число степеней свободы молекул газа, а T_1 и T_2 —значения температуры в плоскостях $x - \lambda$ и $x + \lambda$, соответственно. Поток теплоты через единицу площади за единицу времени:

$$q = \frac{w_1 \Delta N_+ - w_2 \Delta N_-}{\Delta S \cdot \Delta t} = -\frac{1}{3} n \overline{u} l \frac{T_2 - T_1}{2l} \cdot \frac{i}{2} k.$$

Величина $\lambda = \frac{1}{3} \ l \overline{u} n \ \frac{l}{2} \ k$ называется коэффициентом теплопроводности.

Закон Фурье. Поток теплоты, проходящий через единицу площади за единицу времени, прямо пропорционален градиенту температуры:

$$q = -\lambda \frac{\Delta T}{\Delta x}$$
.

Минус показывает, что поток тепла направлен от слоя более высокой температуры к слою более низкой температуры.

Уравнение теплопроводности. По закону Фурье общее количество теплоты, вытекающее через замкнутую поверхность S за время $\Delta t = t_2 - t_1$, равно:

$$q_1 = -\int\limits_{t_1}^{t_2} \int\limits_{S} \int\limits_{S} \lambda \; \frac{\partial T}{\partial n} \; dS \; dt = -\int\limits_{t_1}^{t_2} \int\limits_{S} \int\limits_{S} \lambda \; \mathrm{grad} \; T \, \mathbf{n} \; dS \; dt.$$

Если $F\left(x,\;y,\;z,\;t\right)$ — плотность тепловых источников, то в объеме V за время Δt выделяется количество теплоты:

$$q_2 = \int_{t_1}^{t_2} \int \int \int F \, dV \, dt.$$

Указанные процессы сопровождаются изменением температуры в каждой точке тела, причем общее изменение количества теплоты в теле за время Δt составит:

$$q_3 = \int_{t_1}^{t_2} \iiint_V cQ \frac{\partial T}{\partial t} dV dt,$$

где c — удельная теплоемкость, а ϱ — плотность.

Используя уравнение теплового баланса $q_2 - q_1 = q_3$ и преобразуя поверхностный интеграл по формуле Остроградского:

$$\iint_{S} \lambda \operatorname{grad} T \cdot \mathbf{n} \ dS = \iiint_{V} \operatorname{div} (\lambda \operatorname{grad} T) dV,$$

получим:

$$\int_{t_1}^{t_2} \iiint_V \left[F + \operatorname{div} \left(\lambda \operatorname{grad} T \right) - c \varrho \frac{\partial T}{\partial t} \right] dV dt = 0,$$

откуда следует уравнение теплопроводности:

$$c\varrho \frac{\partial T}{\partial t} = \frac{\partial}{\partial x} \left(\lambda \frac{\partial T}{\partial x} \right) + \frac{\partial}{\partial y} \left(\lambda \frac{\partial T}{\partial y} \right) + \frac{\partial}{\partial z} \left(\lambda \frac{\partial T}{\partial z} \right) + F(x, y, z, t).$$

Это дифференциальное уравнение в частных производных параболического типа. Для однородной среды λ — постоянная величина, и уравнение упрощается, принимая вид:

$$\frac{\partial T}{\partial t} = a^2 \Delta T + f,$$

где Δ — оператор Лапласа, $a^2=\frac{\lambda}{c\varrho}$ — коэффициент температуропроводности, $f=\frac{F}{c\varrho}$.

Выделение единственного решения уравнения теплопроводности требует задания начальных и граничных условий.

ТЕРМОДИНАМИКА

Термодинамика есть раздел физики, изучающий превращения энергии в различных явлениях, сопровождающихся тепловыми эффектами. Термодинамика основывается на трех опытных законах, называемых началами термодинамики.

§ 15. Полная и внутренняя энергия системы

Полная энергия любой термодинамической системы W складывается из кинетической энергии движения системы как целого $W_{\rm кин}$, потенциальной энергии системы, обусловленной наличием внешнего поля сил, $W_{\rm not}$ и внутренней энергии системы U:

$$W = W_{\text{KWH}} + W_{\text{HOT}} + U$$
.

Внутренняя энергия системы U складывается из собственных энергий отдельных частей, составляющих систему, и не зависит от движения всей системы как целого или присутствия внешних силовых полей.

Внутренняя энергия тела U складывается из кинетической энергии хаотического движения молекул тела и потенциальной энергии их взаимо-

действия.

Внутренняя энергия системы является однозначной функцией состоя-

ния и, следовательно, обладает полным дифференциалом.

Предположение о том, что одному и тому же состоянию системы соответствуют два различных значения внутренней энергии U_1 и U_2 , немедленно приводит к противоречию с законом сохранения энергии, так как при этом можно было бы отнять у системы часть энергии без того, чтобы в ней произошли какие-либо изменения, т. е. создать вечный двигатель первого рода.

§ 16. Работа и теплота

Передача энергии от одного тела к другому путем совершения работы одного тела над другим всегда необходимо связана с изменением внешних условий, с перемещением тела в целом или его отдельных макроскопических частей. Работа есть мера переданной от одного тела к другому механической энергии. Работа, совершенная телом, считается положительной, а работа, полученная телом, — отрицательной.

Передача энергии от одного тела к другому посредством теплового обмена между телами не связана с изменением внешних условий и перемещением тел. Количеством теплоты ΔQ называется величина переданной от одного тела к другому энергии теплового движения молекул посредством теплообмена между телами. Теплота, полученная телом, считается положительной, а отданная телом, — отрицательной.

Эквивалентность теплоты и работы. Английский ученый Джемс Прескот Джоуль (1818—1889) показал, что количество затраченной работы прямо пропорционально полученному при этом количеству теплоты. Теплота в опы-

тах Джоуля получалась за счет жидкостного трения при перемешивании воды в сосуде вращающейся мешалкой и оценивалась по повышению температуры воды. Мешалка приводилась в движение опускающимся грузом, поэтому произведенная работа определялась уменьшением потенциальной энергии груза за вычетом кинетической энергии груза к концу опускания.

§ 17. Первое начало термодинамики

Первое начало термодинамики есть применение к тепловым явлениям

вакона сохранения и превращения энергии.

Для незамкнутой термодинамической системы, которая механически взаимодействует и обменивается теплотой с окружающей средой, изменение полной энергии системы $\Delta W = W_2 - W_1$ равно полученному системой количеству теплоты ΔQ за вычетом произведенной системой работы ΔA :

$$\Delta W = \Delta Q - \Delta A.$$

Для системы, находящейся в состоянии равновесия при отсутствии поля внешних сил, полная энергия W равна внутренней энергии U. Для такой системы первое начало имеет вид:

$$\Delta Q = \Delta U + \Delta A$$
.

Количество теплоты ΔQ , сообщенное системе, идет на увеличение внутренней энергии системы ΔU и на совершение системой внешней работы $\Delta A \cdot$

§ 18. Работа расширения газа

Если газ в цилиндре с поршнем оказывает на поршень давление p, причем поршень площадью S перемещается на расстояние dl, то действующая сила есть pS, а произведение Sdl представляет собой увеличение объема, занимаемого газом dv. Элементарная работа расширения газа

$$d'A = p dV$$
.

Полная работа расширения, совершенная газом:

$$A = \int_{A}^{B} \rho \ dV.$$

Величина работы существенным образом зависит от того, при помощи какого процесса газ переводится из состояния A в состояние B.

Применение первого начала термодинамики к процессам в газг. Для газа первое начало термодинамики имеет вид:

$$dQ = dU + p \ dV;$$

а) для изохорического процесса $V={
m const},\ dV=0$ и dA=0, т. е. при изохорическом процессе газ не совершает механической работы. Вся подводимая к газу теплота идет на увеличение его внутренней энергии:

$$dQ = dU + p \ dV;$$

б) для изобарического процесса $p = \mathrm{const.}$ Работа при изобарическом процессе

 $A = p (V_2 - V_1),$

где V_1 и V_2 — начальный и конечный объемы газа.

При изобарическом процессе подводимая к газу теплота частично расходуется на увеличение его внутренней энергии, а частично идет на совершение газом работы расширения:

$$\Delta Q = \Delta U + p (V_2 - V_1);$$

в) для изотермического процесса T = const. Поскольку внутренняя энергия идеального газа зависит только от его температуры, при изотермическом расширении dT=0 и dU=0.

При изотермическом процессе вся подводимая к газу теплота целиком расходуется на совершение работы расширения:

$$dO = dA$$

Работа моля газа при изотермическом процессе:

$$A = RT \ln \frac{V_2}{V_1},$$

где V_1 —начальный и V_2 —конечный объемы газа;

r) для адиабатического процесса dQ=0. Адиабатическим процессом называется процесс, происходящий без теплового обмена с внешней средой. Всякий быстро протекающий процесс в газе практически адиабатен, если за время его проведения теплообмен не успевает произойти.

При адиабатическом процессе внешняя работа совершается газом за счет уменьшения его внутренней энергии:

$$dA = -dU$$
.

Работа моля газа при адиабатическом процессе:

$$A = -C_V \Delta T = -C_V (T_2 - T_1) = C_V (T_1 - T_2),$$

где C_V —теплоемкость при постоянном объеме, Т, и Т, -- начальная и конечная температура газа.

Уравнение Пуассона. Первое начало термодинамики для адиабатического процесса может быть записано в виде:

$$p dV = -C_V dT$$
.

Внося в это уравнение давления из уравнения Клапейрона $p=\frac{RT}{V}$ и интегрируя полученное дифференциальное уравнение, придем к уравнению Пуассона (Симеон Пуассон, 1781—1840) для адиабатического процесса:

$$pV^{\gamma} = \text{const},$$

 $\gamma = \frac{C_P}{C_V}$ есть отношение теплоемкости при постоянном давлении к теплоемкости при постоянном объеме.

Поскольку у>1, график адиабатического процесса — адиабата — круче спадает к оси объемов, чем изотерма (рис. 73).

§ 19. Степени свободы

Числом степеней свободы i называется число независимых переменных, которые необходимо задать для определения положения объекта в простран-

Материальная точка имеет три степени свободы, так как ее положение в пространстве определяется тремя ее координатами.

Две материальные точки на неизменном расстоянии одна от другой — «гантель» — имеют пять степеней сьободы.

Три и большее число точек на неизменных расстояниях одна от другой (в частности, твердое тело) имеют шесть степеней свободы, так как из девяти координат трех точек три координаты не являются независимыми и выражаются через остальные.

§ 20. Внутренняя энергия идеального газа

Как следствие из основного уравнения молекулярно-кинетической теории газа полная энергия поступательного движения молекул в моле газа равна:

$$U_{\text{nocr}} = \frac{3}{2} RT$$
.

Максвелл выдвинул постулат о равномерном распределении энергии молекул по степеням свободы. Так как для поступательного движения число степеней свободы равно трем, то на одну степень свободы приходится энергия хаотического теплового движения, равная:

$$U_0 = \frac{1}{2} RT$$
.

Внутренняя энергия грамм-моля идеального газа с числом степеней свободы і равна:

$$U = \frac{i}{2} RT$$
.

Число степеней свободы газа зависит от числа атомов в его молекулах. Молекулы одноатомных газов можно рассматривать как материальные точки. Для одноатомных газов i=3. Молекулы двухатомных газов уподобляются гантели. Для двухатомных газов i=5. Для многоатомных газов, молекулы которых состоят из трех или более атомов, i=6.

§ 21. Теплоемкости

Количество теплоты, необходимое для нагрева данного тела на один градус Цельсия, называется теплоем костью данного тела. Теплоем-кость реальных тел и газов не является строго постоянной, а несколько зависит от температуры.

Количество теплоты, необходимое для нагревания единицы массы данного вещества на один градус Цельсия, называется удельной тепло-

емкостью с данного вещества.

Количество теплоты, необходимое для нагревания одного моля данного вещества на один градус Цельсия, называется молярной теплоем-костью C данного вещества.

Для газов величина теплоемкости существенным образом зависит от того, при каком процессе осуществляется подвод теплоты к газу. Поэтому в том или ином процессе при обозначении теплоемкости в качестве индекса ставится величина, которая остается постоянной в данном процессе, например, C_P —молярная теплоемкость при постоянном давлении, C_V —молярная теплоемкость при постоянном объеме и т. д.

Молярная теплоемкость при постоянном объеме:

$$C_V = \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_V = \frac{i}{2} R.$$

где l—число степеней свободы молекул газа, R—универсальная постоянная.

Молярная теплоемкость при постоянном давлении:

$$C_p = \left(\frac{\partial Q}{\partial T}\right)_p = \frac{i+2}{2}R.$$

Молярная теплоемкость C_p превосходит теплоемкость C_V на величину работы расширения моля газа при постоянном давлении и увеличении температуры на один градус.

Работа расширения идеального газа в процессе нагревания моля газа на один градус при постоянном давлении равна универсальной газовой

постоянной R:

$$\Delta A = p\Delta V = p \frac{R\Delta T}{p} = R$$
, так как $\Delta T = 1^{\circ}$.

Теплоемкости C_p и C_V связаны уравнением Роберта Майера (1814—1878):

$$C_p - C_V = R$$
.

Теплоемкость при изотермическом процессе $C_T = \pm \infty$. Теплоемкость при адиабатическом процессе $C_Q = 0$. Связь между теплоемкостями. Внося выражение дифференциала внутренней энергии $U=U\left(V,\;T\right)$ как функции объема и температуры в первое начало термодинамики, получим:

$$dQ = \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_T dV + \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_V dT + p dV.$$

Для процесса при постоянном объеме (dV = 0) имеем:

$$dQ = \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_{V} dT$$

и, следовательно.

$$C_V = \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_V$$
.

Заменим в исходном равенстве выражение производной $\left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_{U}$,

$$dQ = C_V dT + \left[\left(\frac{\partial U}{\partial T} \right)_T + p \right] dV.$$

Если процесс происходит при постоянстве какого-либо параметра X, левая часть последнего равенства может быть записана: $dQ = C_X \cdot dT$ и, следовательно:

$$C_X - C_V = \left[\left(\frac{\partial U}{\partial V} \right)_T + p \right] \left(\frac{\partial V}{\partial T} \right)_X.$$

Уравнение Роберта Майера является частным случаем последнего равенства для идеального газа, если принять, что X есть давление ho.

Политропические процессы. Политропическими процессами называются процессы, происходящие при постоянной теплоемкости. Соотношение теплоемкостей для идеального газа принимает вид:

$$C_X = C_V + p \left(\frac{\partial V}{\partial T} \right)_V$$

или

$$\left(\frac{\partial V}{\partial T}\right)_{X} = \frac{C_{X} - C_{V}}{C_{R} - C_{V}} \cdot \frac{V}{T}$$
.

Разделяя переменные, получим:

$$\frac{dV}{V} = \frac{C_X - C_V}{C_D - C_V} \cdot \frac{dT}{T}.$$

Интегрирование приводит к уравнению политропы:

$$VT = \frac{C_X - C_V}{C_P - C_V} = \text{const},$$

которое также можно выразить в переменных р и V:

$$pV^{\frac{C_p - C_X}{C_V - C_X}} = \text{const.}$$

Величина $n = \frac{C_P - C_X}{C_V - C_X}$ называется показателем политропы. Уравнение политропы:

$$pV^n = \text{const.}$$

Теплоемкость политропического процесса:

$$C_X = C_n = \frac{nC_V - C_P}{n-1} = \frac{n-\gamma}{n-1} C_V$$

§ 22. Обратимые и необратимые процессы. Циклы

Обратимым процессом называется такой процесс, который может происходить как в прямом, так и в обратном направлении, причем если такой процесс проведен сначала в прямом, а затем в обратном направлении и система вернулась в исходное состояние, ни в ней, ни в окружающей среде не возникает никаких остаточных изменений.

Процессы, представляющие собой непрерывную последовательность равновесных состояний системы, называются к в а з и с т а т и ч е с к и м и. Квазистатические процессы обратимы. Идеальные процессы — изотермический,

изобарический, изохорический, адиабатический — обратимы.

Реальные тепловые процессы необратимы. Например, расширение газа в пустоту происходит самопроизвольно, а обратный процесс можно реализовать, лишь затратив работу, т. е. произведя в окружающей среде остаточные изменения.

Замкнутым процессом, или циклом, называется такой процесс, по завершении которого система возвращается в исходное состояние.

Прямыми циклами называются такие циклы, в которых некоторое количество теплоты превращается в работу. В прямых циклах линия расширения на диаграмме ρV располагается выше линии сжатия газа. Прямые циклы совершают тепловые машины. Обратными циклами называются циклы, в которых затрачивается механическая энергия. В них линия расширения газа на диаграмме ρV лежит ниже линии сжатия. Обратные циклы совершают холодильные машины.

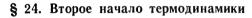
§ 23. Цикл Карно

Французский инженер Сади Карно (1796—1832) рассмотрел в 1824 г. идеальный цикл, состоящий из двух отрезков изотерм и двух отрезков адиабат (рис. 74). От состояния A газ расширяется изотермически, получая от нагревателя количество теплоты Q_1 . От точки B, в которой нагреватель

убирают, расширение газа продолжается адиабатически до точки C. Работа расширения происходит за счет убыли внутренней энергии газа, и его температура уменьшается до $T_2 {<} T_1$. От точки C до точки D газ изотермически сжимается, отдавая холодильнику количество теплоты Q_2 . В точке D холодильник убирают, и газ сжимается адиабатически, повышая при этом свою температуру вновь до T_1 . Система возвращается в исходное состояние, цикл завершен.

Коэффициент полезного действия тепловой машины, работающей с идеальным газом, по циклу Карно:

$$\begin{split} \eta = & \frac{Q_1 - Q_2}{Q_1} = \frac{RT_1 \ln \frac{V_2}{V_1} - RT_2 \ln \frac{V_3}{V_4}}{RT_1 \ln \frac{V_2}{V_1}} = \\ & = \frac{T_1 - T_2}{T_1} \,. \end{split}$$



Второе начало термодинамики определяет направление процессов, происходящих в природе.

Теплота не может сама собой переходить от тела с более низкой температу-

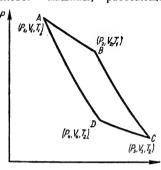


Рис. 74

рой к телу с более высокой температурой (формулировка Клаузиуса).

В природе невозможен процесс, полный эффект которого состоял бы в охлаждении теплового резервуара и в эквивалентной механической работе (формулировка В. Томсона и М. Планка).

После выяснения невозможности создания вечного двигателя, совершаюшего работу без затраты энергии (вечный двигатель первого рода), возникла идея создания тепловой машины, которая работала бы за счет внутренней энергии одного теплового резервуара, например, запаса внутренней энергии вод океана. Такая машина получила название вечного двигателя второго рода. В соответствии с формулировкой Томсона и Планка второго начала термодинамики вечный двигатель второго рода (перпетуум мобиле II) невозможен.

Теорема Карно. Из всех периодически действующих тепловых машин, у которых температуры нагревателей и холодильников соответственно совпадают, наибольшим коэффициентом полезного действия обладают машины, работающие по обратимому циклу. При этом к.п.д, всех обратимых машин с одинаковыми температурами нагревателей и холодильников не зависят от конструкции машин или выбора рабочего тела и, следовательно, равны к.п.д. машины, работающей по обратимому циклу Карно:

$$\eta = \frac{T_1 - T_2}{T_1}.$$

Предположив, что утверждения теоремы неверны, придем к противоречию со вторым началом термодинамики, так как при этом оказался бы возможным вечный двигатель второго рода.

Энтропия. Статистический смысл второго начала. Макроскопическое состояние газа с некоторыми значениями параметров представляет собой смену микроскопических состояний, которые отличаются одно от другого нахождением одних и тех же молекул в разных частях объема и перераспределением энергии между молекулами.

Термодинамической вероятностью данного макросостояния W называется число микросостояний, соответствующих этому макросостоянию. Термодинамическая вероятность состояния характеризует степень неупорядоченности макроскопического состояния.

Функция $S = k \ln W$, где k—постоянная Больцмана, называется энт ро-

пией системы.

Людвиг Больцман (1844—1906) сформулировал второе начало термодинамики так: Природа стремится от состояний, менее вероятных, к состояниям. более вероятным.

Энтропия является функцией состояния и для замкнутой системы при любом процессе либо возрастает, либо остается неизменной, т. е. $dS \geqslant 0$. Изменение энтропии в обратимых процессах равно нулю, в необратимых процессах—больше нуля. Для незамкнутых систем энтропия может, конечно, и уменьшаться.

Если система получает в обратимом процессе количество теплоты dQ,

причем температура системы-Т, то изменение энтропии равно:

$$dS = \frac{dQ}{T}$$
.

Аналитическая запись второго начала термодинамики:

$$\int_{A}^{B} \frac{dQ}{T} \leqslant S_{B} - S_{A},$$

где интеграл берется по пути, по которому реализуется процесс между начальным состоянием A и конечным состоянием B, S_A и S_B —значения энтропии в этих состояниях. Знак равенства соответствует обратимому процессу, а знак неравенства — необратимому.

Второе начало термодинамики утверждает, что разность энтропий двух состояний системы равна интегралу от $\frac{dQ}{T}$ между этими состояниями по обратимому пути и больше этого интеграла по пути необратимому. Это не значит, что разность энтропий зависит от пути между этими состояниями, а значит лишь, что в случае необратимого пути интеграл от $\frac{dQ}{T}$ уже не выражает изменения энтропии, а меньше его.

Аналитическая запись второго начала термодинамики в дифференциальной форме:

$$dS \ge \frac{dQ}{T}$$
.

В отличие от первого начала термодинамики, выполняющегося абсолютно, второе начало термодинамики носит статистический характер и выполняется с точностью до флуктуаций. Если, например, в сосуде две молекулы, то второе начало требует их равномерного распределения по объему, однако не исключена возможность, что обе окажутся в одной половине сосуда. При громадном числе молекул вероятность того, что все они окажутся в одной половине сосуда, исчезающе мала. Таким образом, чем значительнее отступления от второго начала термодинамики, тем менее они вероятны.

§ 25. Третье начало термодинамики

В 1906 г. Вальтер Нернст (1864—1941) сформулировал утверждение, получившее название третьего начала термодинамики.

При абсолютном нуле температур внутренняя энергия системы распределена между частицами, входящими в нее единственным образом: электроны в атомах находятся на наиболее низких энергетических уровнях, а атомы расположены в узлах кристаллической решетки твердого тела. Это состояние полностью упорядочено и его термодинамическая вероятность равна единице.

Поэтому энтропия

$$S_{T\to 0} = k \ln 1 = 0$$
,

т. е. при абсолютном нуле температур энтропия тела равна нулю — это и есть формулировка третьего начала термодинамики.

Теорему Нернста можно формулировать и так: Нельзя достигнуть абсолютного нуля температуры отнятием от тела теплоты посредством конечных реальных процессов. Иными словами, нельзя создать машину, способную охладить тело до абсолютного нуля. Абсолютный нуль температуры недостижим.

Вблизи абсолютного нуля значения теплоемкостей c_p и c_V приближаются к нулю, т. е.

$$\lim_{T\to 0} c_p = \lim_{T\to 0} c_V = 0.$$

§ 26. Термодинамические функции

Джозайя Уиллард Гиббс (1839—1903) разработал аналитический метод решения задач термодинамики на основе использования термодинамических функций.

Термодинамические функции являются функциями состояния и обладают полным дифференциалом. Термодинамические функции при определенных условиях (равновесие системы) проходят через экстремум.

К термодинамическим функциям относятся:

1. Внутренняя энергия. На основании первого начала термодинамики дифференциал внутренней энергии dU:

$$dU = d'Q - d'A$$
.

С учетом второго начала термодинамики:

$$dU = T dS - y dx$$

где y—обобщенная сила, а x—обобщенная координата.

Из первого и второго начал термодинамики следует так называемое основное уравнение термодинамики:

$$dU + y dx - T dS \le 0$$
.

Для частного случая расширения газа:

$$dU + p dV - T dS \le 0$$
, так как $y = p$, $dx = dV$.

Если dV=0, [dx=0] и dS=0, то $dU\leqslant 0$. В состоянии равновесия внутренняя энергия проходит через минимум, а при необратимых процессах ее изменение меньше нуля.

2. Свободная энергия

$$F = U - TS;$$

 $dF = dU - T dS - S dT.$

Если dx = 0, dT = 0, то

$$d(U-TS) \leq 0$$
, или $dF \leq 0$.

В условиях равновесия системы свободная энергия F проходит через минимум.

Внутреннюю энергию U можно представить в виде двух слагаемых:

$$U = (U - TS) + TS = F + TS$$
.

Первое слагаемое есть свободная энергия, а второе TS представляет собой ту часть внутренней энергии, которая не может быть использована

для совершения работы и была названа Германом Гельмгольцем (1821—1894) связанной энергией.

3. Тепловая финкция или энтальпия:

$$I = U + xy;$$

$$dI = dU + x dy + y dx.$$

Если dS=0 и dy=0, то $dl \leq 0$.

В состоянии равновесия системы энтальпия имеет минимум.

4. Термодинамический потенциал Гиббса:

$$\Phi = U - TS + xy;$$

$$d\Phi = dU - T dS - S dT + x dy + y dx,$$

или

$$d\Phi = -S dT + x dy$$
.

Если dy=0 и dT=0, то $d\Phi \leq 0$.

В состоянии равновесия системы термодинамический потенциал Гиббса проходит через минимум.

5. Энтропия S также является функцией состояния.

Для идеального газа:

$$dU = C_V dT, \quad U = C_V T + U_0,$$

$$dS = \frac{dU + p \, dV}{T} = \frac{C_V \, dT}{T} + \frac{R \, dV}{V} = C_V \, d \ln T + R \, d \ln V,$$

откуда

$$S = C_V \ln T + R \ln V + S_0$$

Свободная энергия:

$$F = U - TS = U_0 + C_V T (1 - \ln T) - RT \ln V - TS_0$$

Потенциал Гиббса:

$$\Phi = U + pV - TS = F + pV = U_0 + C_V T (1 - \ln T) + RT (1 - \ln V) - TS_0,$$

или

$$\Phi = U_0 + C_p T (1 - \ln T) - RT (1 - \ln p) - T (R \ln R + S_0).$$

Энтропия:

$$S = -\left(\frac{\partial \Phi}{\partial T}\right)_p = C_p \ln T - R \ln p + R (1 + \ln R) + S_0.$$

Xимический потенциал μ представляет собой работу, затрачиваемую на увеличение числа молекул в системе на единицу при постоянстве всех остальных переменных.

Вследствие этого производная каждой из термодинамических функций по числу молекул N равна химическому потенциалу:

$$\left(\frac{\partial U}{\partial N}\right)_{S,V} = \left(\frac{\partial F}{\partial N}\right)_{T,V} = \left(\frac{\partial I}{\partial N}\right)_{S,p} = \left(\frac{\partial \Phi}{\partial N}\right)_{T,p} = \mu.$$

На основании последнего равенства химический потенциал

$$\mu = \frac{U + pV - TS}{N}.$$

Химический потенциал является функцией температуры T и давления p. Если умножить химический потенциал μ однокомпонентной системы на число молекул, то полученная величина, являющаяся функцией числа молекул N и обобщенных сил, определит потенциал Γ иббса (изобарно-изотермический потенциал):

 $\Phi = N \mu$.

Если пве части сложной системы имеют различные химические потенциалы (уровни Ферми), то между ними происходит обмен частицами до тех пор, пока потенциалы не сравняются. Это широко используется в теории полупроводников, например, при контакте р- и п-областей, в процессе обмена электронами.

§ 27. Термодинамическое равновесие

Гомогенной системой называется однородная система, каждой точке которой в условиях равновесия отвечают одинаковые значения давления р.

температуры T и концентрации C.

Гетерогенной системой называется сложная система, состоящая из нескольких однородных или гомогенных систем, например, система лед вода, лед — вода - пар, растворы частично растворимых веществ, суспензии и эмульсии.

Однородная часть гетерогенной системы, имеющая границу раздела с остальными частями и могущая быть отделена от них механическим путем. называется фазой. Независимая часть системы, которую можно выделить, не нарушая условий существования системы, называется компонентом.

Условия равновесия в гетерогенной системе определяются, исходя из того, что в случае равновесия все термодинамические функции проходят через экстремум:

$$dU=0$$
, $dI=0$, $dF=0$, $d\Phi=0$, $dS=0$.

Для системы, в которую входят r фаз и n компонентов, если система замкнута, имеют место условия постоянства энтропии, объема и массы всей системы:

$$\Sigma S = \text{const}, \quad \Sigma V = \text{const}, \quad \sum_{r} m_r = \text{const}.$$

Если, например, в системе неизменны все величины, кроме энтропий первой и второй фаз S_1 и S_2 , то

$$dS_1 + dS_2 = 0$$
, или $dS_1 = -dS_2$.

Изменение внутренней энергии:

$$dU = dU_1 + dU_2 = T_1 dS_1 + T_2 dS_2 = dS_1 (T_1 - T_2) = 0$$
,

и так как $dS_1 \neq 0$, то

$$T_1 = T_2$$

Аналогично можно провести рассуждение для других фаз, поэтому при равновесии гетерогенной системы температуры всех ее фаз равны:

$$T_1 = T_2 = \ldots = T_r$$

Аналогично, если меняются только объемы первой и второй фаз V_1 и V_2 , то

$$dV_1 = -dV_2,$$

и так как $dU = -p_1 dV_1 - p_2 dV_2$, то

$$dU = dV_1 (p_2 - p_1) = 0.$$

Следовательно, при равновесии гетерогенной системы давления во всех ее фазах равны:

$$p_1 = p_2 = \ldots = p_r$$

Если, наконец, изменяются лишь массы первого компонента в первой фазе и первого компонента во второй фазе, то

$$dm_1^1 = -dm_2^1$$

$$dU = \mu_1^1 dm_1^1 + \mu_2^1 dm_2^1 = dm_1^1 (\mu_1^1 - \mu_2^1) = 0,$$

но так как $dm_1^1 \neq 0$, то отсюда следует равенство химических потенциалов первого компонента в первой и второй фазах:

$$\mu_1^1 = \mu_2^1$$
.

Таким образом, при равновесии гетерогенной системы химические потенциалы каждой ее компоненты равны во всех фазах:

Равенство температур T определяет равенство кинетических энергий частиц во всех фазах, равенство давлений p определяет механическое равновесие в гетерогенной системе, равенство химических потенциалов показывает, что удельные энергии каждого из компонентов во всех фазах одинаковы.

Связь числа фаз и числа компонентов, имеющихся в системе, находящейся в состоянии равновесия, определяется правилом фаз Гиббса. Условия равенства температур и давлений в фазах при равновесии есть тождества, а условия равенства химических потенциалов—уравнения; так как $\mu = \mu$ (T, p), число таких уравнений в строке равно r-1, и так как строк n, то общее число уравнений равно n(r-1), в то время как число неизвестных равно r+2 (среди них rn химических потенциалов, давление и температура). Однако число переменных в каждой строке можно сократить на единицу, пользуясь относительными значениями химических потенциалов. Тогда число неизвестных окажется равным r(n-1)+2. Система условий равновесия окажется несовместной, если число уравнений больше числа неизвестных, поэтому:

$$n(r-1) \le r(n-1)+2$$
, или $r \le n+2$.

Правило фаз Гиббса утверждает: для существования равновесия в гетерогенной системе необходимо, чтобы число фаз было равно или меньше числа компонент плюс два.

Например, система лед — вода — пар не имеет ни одной степени свободы и может находиться в равновесии лишь в одной точке (см. стр. 146). Вообще число степеней свободы системы i равно разности числа переменных и числа уравнений:

$$i = n - r + 2$$
.

Это число показывает, сколько параметров можно изменять, не нарушая состояния равновесия системы (хотя и смещая его положение).

Для состоящей из одной фазы гомогенной системы термодинамический потенциал Гиббса является функцией давления p, температуры T и числа частиц n_i каждой из k ее компонентов:

$$\Phi = \Phi (p, T, n_1, n_2, \ldots, n_k).$$

При постоянном давлении и объеме

$$\left(\frac{\partial \Phi}{\partial n_1}\right)_{p, T, n_2, \dots, n_k} \cdot dn_1 + \dots + \left(\frac{\partial \Phi}{\partial n_k}\right)_{p, T, n_1, \dots, n_{k-1}} \cdot dn_k = 0,$$

но частные производные равны химическим потенциалам соответствующего компонента, поэтому в условиях равновесия гомогенной системы сумма

произведений химических потенциалов компонентов на изменение числа частиц каждого компонента равна нулю:

$$\sum_{i=1}^k \mu_i \, dn_i = 0.$$

Для идеального газа химический потенциал

$$\mu_i = q_i + (C_i + R - C_i \ln R - S_0 - R \ln R) T - (C_i + RT \ln T + RT \ln p + RT \ln x_i),$$

где $x_i = \frac{n_i}{\sum n_i}$ — молярная дробь, т. е. отношение числа молекул данного

компонента к общему числу молекул всех компонентов, C_i — молярная теплоемкость при постоянном объеме, q_i — химическая энергия, выделенная или поглощенная одним молем при наличии химической реакции в системе: C_i + R — C_i ln R — S_0 — R ln R = a_i , S_0 — постоянная в выражении энтропии.

Внося это выражение в указанное выше равенство, определяющее условие равновесия в гомогенной системе, где происходят химические реакции, и обозначив для краткости:

$$\sum n_i q_i = q_0$$
; $-\sum n_i a_i = R \ln a$; $\sum n_i C_i = Rb$;
 $\sum n_i = \theta$,

произведя преобразование, получим выражение закона действующих масс:

$$\prod x_i^{n_i} = ae^{-\frac{q_0}{RT}} \cdot T^{b+\theta} \cdot \rho^{-\theta} = k (\rho, T),$$

где k(p, T)— постоянная химического равновесия. Определение ее является одной из важных задач химической термодинамики и статистической физики, так как знание ее позволяет выбрать наиболее выгодные для практики условия протекания реакции.

§ 28. Фазовые переходы

Фазовыми переходами первогорода называются фазовые превращения, сопровождающиеся поглощением или выделением скрытой теплоты и изменением удельного объема.

Уравнение Клапейрона — Клаузиуса:



ЛЕВ ДАВИДОВИЧ ЛАНДАУ (род. в 1908 г.) — советский физик, им проведены теоретические исследования в различных областях современной физики, в том числе развита теория фазовых переходов второго рода в твердых телах, теория сверхтекучести гелия, создана теория двухкомпонентного нейтрино; ряд работ посвящен ядерной физике, космическим лучам и элементарным частицам

 $T \cdot \frac{dp}{dT} = \frac{\lambda}{v_0 - v_0}$

описывает изменение давления насыщенного пара в зависимости от температуры для процессов, протекающих в системе по линии насыщения.

На диаграмме давление — температура (рис. 75) эти процессы изображаются кривыми, имеющими одну общую точку: СА-кривая парообразо-

вания, описывающая равновесие системы жидкость — пар: $\hat{C}B$ — кривая плавления, описывающая равновесие в системе твердое тело - жидкость; СОкривая сублимации (возгонки), описывающая равновесие в системе твердое тело — пар, С — «тройная точка».

В уравнении Клапейрона - Клаузиуса для случая испарения жидкости: д—удельная теплота парообразования, v_1 — удельный объем жидкости, v_2 — удельный объем пара. Для случая плавления твердого тела: λ — удельная теплота плавления, v_1 — удельный объем твердого тела и v_2 — удельный объем жидкости. Для случая возгонки твердого тела: λ — удельная теплота сублимации, v_1 — удельный объем твердого тела и v₂ — удельный объем пара.

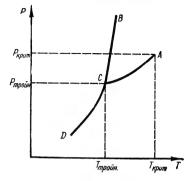


Рис. 75



НИКОЛАЙ НИКОЛАЕ-ВИЧ БОГОЛЮБОВ (род. в 1909 г.) — советский математик и физик-теоретик, нашел новые решения основных уравнений статистической физики стационарных и нестационарных явлений, развил квантовую теорию сверхпроводимости и сверхтекучести. Много работ посвящено квантовой теории поля

В уравнении Клапейрона — Клаузиуса $\lambda > 0$, а разность удельных объемов может быть разного знака. У большинства тел при плавлении $v_2>v_1$ и, следовательно, $\frac{dp}{dT} > 0$. Однако у воды, висмута и чугуна при плавлении твердой фазы объем уменьшается, поэтому $\frac{dp}{dT} < 0$ и точка плав-

ления с увеличением давления понижается. Фазовыми переходами второго фазовые превращения, рода называются происходящие без поглощения или выделения теплоты и изменения удельного объема.

фазовых переходах второго термодинамический потенциал Гиббса изменяются непрерывно. Теплоемкость при постоянном давлении C_p , изотермический коэффициент сжимаемости

$$\beta_T = -\frac{1}{V} \left(\frac{\partial V}{\partial_p} \right)_T$$

и коэффициент объемного расширения $\alpha = \frac{1}{V} \left(\frac{\partial V}{\partial T} \right)_{p}$

$$\alpha = \frac{1}{V} \left(\frac{\partial V}{\partial T} \right)_{I}$$

при фазовых переходах второго рода испытывают скачкообразное изменение.

Уравнения Эренфеста:

$$\begin{split} & \Delta C_p = -T \left(\frac{\partial p}{\partial T} \right)^2 \cdot \Delta \left(\frac{\partial V}{\partial p} \right)_T \,, \\ & \Delta \left(\frac{\partial V}{\partial T} \right)_p = & \frac{\partial p}{\partial T} \cdot \Delta \left(\frac{\partial V}{\partial p} \right)_T \end{split}$$

устанавливают связь между скачками C_p , β_T и а и наклоном кривой равновесия в точке фазового перехода второго рода.

К фазовым переходам второго рода относятся:

а) переход вещества из ферромагнитного в парамагнитное состояние в точке Кюри, сопровождающийся коренным изменением структуры металла;

6) сверхпроводимость, открытая в 1911 г. Камерлинг-Оннесом и заключающаяся в том, что при определенной температуре, близкой к абсолютному нулю температуры, сопротивление металла падает до нуля;

в) сверхтекучесть, состоящая в том, что при температуре 2,9°K жидкий

гелий разделяется на две фазы — He_{II} и He_{II}, причем последняя фаза не обладает сдвиговой вязкостью.

§ 29. Повер хностное натяжение жидкости

Поскольку молекула на поверхности жидкости лишь со стороны жидкости окружена молекулами жидкости, потенциальная энергия такой молекулы вдвое выше, чем у молекул внутри жидкости. Стремясь занять положение с минимальной потенциальной энергией, молекулы жидкости на поверхности стремятся втянуться внутрь объема. Жидкость под действием внутренних сил молекулярного притяжения стремится уменьшить свою свободную поверхность.

Опыт Плато. Капля жидкости взвешена в другой жидкости с таким же удельным весом, что и у первой (например, трансформаторного масла в водном растворе спирта). Оказалось, что при этом капля жидкости принимает сферическую форму, т. е. форму, для которой при одном и том же объеме поверхность минимальна.

На границу свободной поверхности жидкости действует сила поверхностного натяжения жидкости, направленная касательно к поверхности жидкости и нормально к границе свободной поверхности:

$$\Delta F_{\text{пов. нат}} = \alpha \Delta l$$
,

где $\Delta \mathit{l}$ — элемент длины контура границы, α — коэффициент поверхностного натяжения.

Работа увеличения свободной повер хности жидкости на величину ΔS равна: $\Delta A = \alpha \Delta S$.

Коэффициент поверхностного натяжения равен силе поверхностного натяжения, действующей на единицу длины контура, ограничивающего поверхность жидкости. В то же время коэффициент поверхностного натяжения равен работе увеличения поверхности жидкости на единицу поверхности, α есть свободная энергия единицы площади поверхности жидкости.

Для большинства жидкостей поверхностное натяжение убывает с температурой линейно по закону:

$$\alpha = \frac{k}{r^{2/3}} (T_{\mathrm{Kp}} - T),$$

где v — молярный объем, k — постоянная, для недиссоциированных жидкостей $k \approx 2.1$.



ПЕТР ЛЕОНИДОВИЧ КА-ПИЦА (род. 1894) — советский физик; основные работы посвящены изучению инерции электронов, свойств-радиоактивных излучений, свойств металлов в сверхмощных магнитных полях; им разработаны новые методы сжижения газов, открыто явление сверхтекучести гелия

§ 30. Смачивание и капиллярные явления

Если молекулы жидкости, соприкасающиеся со стенкой сосуда, взаимодействуют с молекулами твердого тела сильнее, чем между собой, то жидкость будет стремиться увеличить поверхность соприкосновения с твердым телом и растечься по нему. Говорят, что жидкость с мачивает твердое тело.

Если взаимодействие молекул жидкости больше, чем молекул жидкости и твердого тела, жидкость стремится сократить поверхность соприкосновения

с твердым телом и является несмачивающей.

Например, вода смачивает стекло, а ртуть не смачивает.

Процесс растекания жидкости по поверхности твердого тела, которое она смачивает, или процесс стягивания жидкости на поверхности, которую она не смачивает, прекращается, когда угол θ между свободной поверхностью твердого тела достигает предельного значения, называемого к раевым углом.

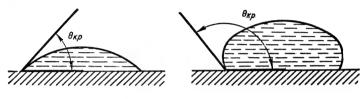


Рис. 76

Для случая смачивания краевой угол острый, для несмачивания— тупой (пис. 76).

В тонких пленках и узких сосудах проявляются капиллярные я вления, обусловленные тем, что благодаря силам поверхностного натяжения давление внутри жидкости отличается на некоторую величину $\Delta p_{\rm доп}$ от внешнего давления газа над поверхностью жидкости.

В случае произвольной поверхности жидкости двоякой кривизны дополнительное давление определяется формулой Лапласа:

$$\Delta p_{\text{doff}} = \alpha \left(\frac{1}{R_1} + \frac{1}{R_2} \right) ,$$

где R_1 и R_2 —главные радиусы кривизны поверхности. В случае сферической поверхности с радиусом R

$$\Delta p_{\rm gon} = \frac{2\alpha}{R}$$
.

В узких трубках (капиллярах) вследствие смачивания или несмачивания жидкостью стенок сосуда кривизна жидкой поверхности (мениск) становится значительной. Дополнительное давление вызывает заметное поднятие или опускание уровня жидкости.

§ 31. Кипение жидкости

Кипением жидкости называется процесс испарения жидкости, происходящий не только с ее свободной поверхности, но и по всему объему жидкости внутрь образующихся при этом пузырьков пара. Пузырьки пара в жидкости быстро увеличиваются, всплывают на поверхность жидкости и лопаются, вызывая бурление жидкости.

Давление извне на поверхность пузырька газа в жидкости складывается из внешнего давления на жидкость p_0 , гидростатического давления вышележащих слоев жидкости $p_{\mathbf{x}}$ и давления Δp , вызванного поверхно-

стным натяжением в жидкой пленке на границе пузырька:

$$p = p_0 + p_{H} + \Delta p = p_0 + \varrho g h + \frac{2\alpha}{r}$$
,

где r— радиус пузырька, h— расстояние от центра пузырька до поверхности жидкости, ϱ — плотность жидкости, α — коэффициент поверхностного натяжения жидкости.

Кипение жидкости наступает в том случае, когда давление насыщенного пара $p_{\rm Hac}$ внутри пузырька будет не меньше давления на поверхность пузырька извне:

$$p_{\text{Hac}} \ge p_0 + \varrho g h + \frac{2\alpha}{r}$$
.

При выполнении этого условия происходит рост пузырька; если условие не выполнено, происходит конденсация пара в пузырьке и его «захлопывание».

Поскольку для маленьких пузырьков насыщенного пара роль последнего слагаемого велика, жидкость для наступления кипения необходимо нагреть до высокой температуры, при которой давление насыщенного пара внутри пузырьков обусловит их рост.

Обычно в жидкости имеются пузырки растворенного в ней газа, являющиеся центрами парообразования, поскольку для них роль члена $\frac{2\alpha}{r}$ мала.

Если высота сосуда невелика, можно пренебречь и гидростатическим давлением на пузырек вышележащей жидкости. Приближенное условие наступления кипения жидкости поэтому

$$p_{\text{Hac}} = p_0$$
.

Температура жидкости, при которой давление ее насыщенного пара $p_{\rm hac}$ равно внешнему давлению $p_{\rm 0}$ на жидкость, называется тем пературой кипения.

Температура жидкости, кипящей при постоянном давлении p_0 , не изменяется, а вся подводимая к ней теплота расходуется на работу отрыва молекул от жидкости и переход их в фазу пара.

Количество теплоты $\lambda_{\text{кип}}$, необходимое для испарения единицы массы жидкости, нагретой до температуры кипения, называется у дельной теплотой парообразования. Эта теплота убывает с увеличением температуры кипения и становится равной нулю при критической температуре. Например, для воды, критическая температура которой 374,1°C, зависимость удельной теплоты парообразования от температуры кипения приведена ниже:

t _{кип} °С	ĺ			25 0				
$\lambda\left(\frac{\kappa\kappa a_{\Lambda}}{\kappa\varepsilon}\right)$.	539,0	505,0	463,5	409,7	335,4	213,3	27,4	0

Кипение жидкости принадлежит к фазовым переходам первого рода (см. стр. 145) и описывается уравнением Клапейрона — Клаузиуса.

СТАТИСТИЧЕСКАЯ ФИЗИКА

Статистическая физика представляет собой раздел физики, занимающийся изучением систем, состоящих из весьма большого числа частиц. Статистическая физика использует методы теории вероятностей, поскольку точное решение уравнений движения (даже, если они известны) для большого числа частиц невозможно.

Вероятность состояния. В математике вероятностью данного события называется отношение числа случаев, благоприятствующих его наступлению, к общему числу равновозможных и несовместимых случаев. Статистическая физика связывает определение вероятности с процессом измерения, наблюдения за системой.

Частотой появления данного признака называется отношение числа случаев, когда этот признак появился, к общему числу произведенных над системой измерений $\frac{N_i}{N}$. Если из полного времени наблюдения за системой T она находилась в состоянии с наличием интересующего нас признака в течение времени t_i , то частота появления данного признака равна $\frac{t_i}{T}$, поскольку он появится лишь тогда, когда система обладает им.

Вероятностью *i*-того состояния системы (или вероятностью того, что величина L принимает значение L_i) называется предел отношения числа измерений, дающих значение L_i , к полному числу измерений величины L, когда последнее неограниченно возрастает:

$$w_i = \lim_{N \to \infty} \frac{N_i}{N}$$
.

Иначе, вероятностью i-того состояния системы называется предел отношения промежутка времени t_i , в течение которого система пребывает в этом состоянии, к полному времени наблюдения за системой T, когда последнее неограниченно увеличивается:

$$w_i = \lim_{T \to \infty} \frac{t_i}{T}$$
.

Сложение вероятностей. Пусть w_i и w_k —вероятности пребывания системы в i-том и k-том состояниях, соответственно. Нахождение ее в одном из них исключает ее одновременное пребывание в другом, поэтому время нахождения системы в любом из названных состояний равно сумме промежутков времени, проводимых системой в каждом из них. Отсюда вероятность пребывания системы в любом из этих состояний:

$$w_{l+k} = \lim_{T \to \infty} \frac{t_l + t_k}{T} = \lim_{T \to \infty} \frac{t_l}{T} + \lim_{T \to \infty} \frac{t_k}{T} = w_l + w_k.$$

Последнее равенство выражает закон сложения вероятностей: вероятность пребывания системы в одном из нескольких взаимоисключающих друг друга состояний равна сумме вероятностей этих состояний.

Умножение вероятностей. Пусть одна из двух независимых физических систем находится в течение $T \cdot w_{L_i}$ в состоянии i со значением величины L, равным L_i ; возьмем это время столь большим, чтобы его можно было принять за полное время наблюдения за второй системой. Вторая система из всего времени наблюдения за ней в состоянии со значением величины M, равным M_k , проводит промежуток времени $(Tw_{L_i}) w_{M_k}$. Вероятность одновременного нахождения первой системы в i-том состоянии, а второй в k-том равна:

$$w_{L_i M_k} = \lim_{T \to \infty} \frac{T w_{L_i} w_{M_k}}{T} = w_{L_i} w_{M_k}.$$

Последнее равенство выражает закон умножения вероятностей: вероятность того, что из двух независимых систем первая находится

в i-том состоянии, а вторая в k-том, равна произведению вероятностей этих состояний.

Нормирование вероятности. Следствием закона умножения вероятностей является то, что вероятность пребывания системы в любом из допустимых для нее состояний равна единице: $\sum w_i = 1$. Если состояния системы меняются непрерывно, то $\int dw = 1$. Последние равенства представляют собой условие нормировки.

вается отношение

$$\frac{\sum L_i N_i}{N}$$
.

Статистическим средним величины L называется предел этого выражения:

$$\overline{L} = \lim_{N \to \infty} \frac{\sum L_i N_i}{N}.$$

Если обозначить время одного измерения через Δt , то

$$N = \frac{T}{\Delta t}, \quad N_i = \frac{t_i}{\Delta t}$$

и предыдущее равенство принимает вид:

$$\overline{L} = \lim_{T \to \infty} \frac{\sum L_i t_i}{T} = \sum L_i w_{L_i}.$$

Если величина L меняется непрерывно, то

$$\overline{L} = \int L dw = \int L \varrho (L) dL$$

где $\varrho(L)$ — вероятность того, что значение величины L лежит в некотором единичном интервале изменения величины L; функция $\varrho(L)$ называется плотностью вероятности; интегрирование проводится по всем возможным состояниям системы.

Термодинамическая вероятность. Математика определяет вероятность как отношение числа случаев, благоприятствующих наступлению данного события, к общему числу возможных случаев. Однако при решении задач статистической физики общее число возможных случаев определить затруднительно.

Термодинамической вероятностью W называется число случаев, благоприятствующих наступлению данного события. Общее число возможных
случаев в каждой физической задаче является константой. Макросостоя и е системы из N частиц с общей энергией E определяется в термодинамике экспериментально определимыми параметрами: давлением, объемом,
температурой и т. п. При определенных значениях этих параметров частицы
в системе могут быть различными способами распределены по группам,
имеющим одну и ту же энергию. Каждое из состояний системы с определенным распределением в ней частиц в пространстве и по значениям энергии называется м и к р о с о с т о я н и е м. Одному макросостоянию отвечает
множество микросостояний. Термодинамическая вероятность определяет
число микросостояний, соответствующих одному данному макросостоянию.

Микросостояние и различные статистики. Различные статистические подходы к различным физическим задачам связаны с разными способами

распределения частиц по возможным состояниям и, следовательно, с различным количеством микросостояний в этих залачах.

Например, если имеются две частицы, находящиеся в двух энергетических состояниях с энергиями ε_1 и ε_2 , то число микросостояний зависит от того, обладают ли частицы индивидуальностью, т. е. различимы ли они, и от того, могут ли они одновременно находиться в одном и том же состоянии.

По статистике Больцмана частицы обладают индивидуальностью, поэтому возможны случаи: 1) две частицы в первом состоянии; 2) две частицы во втором состоянии; 3) первая частица в первом состоянии, а вторая — во втором; 4) первая частица во втором состоянии, а вторая — в первом.

В статистике Бозе — Эйнштейна частицы наразличимы, поэтому возможны случаи: 1) две частицы в первом состоянии; 2) две частицы во втором состоянии; 3) одна частица в первом состоянии и одна частица во втором состоянии.

В статистике Ферми — Дирака учитывается принцип Стонера — Паули: в одном состоянии может находиться только одна частица. Число возможных распределений равно единице: одна частица в первом состоянии и одна — во втором состоянии.

§ 32. Фазовое пространство

Состояние частицы в пространстве может быть в каждый момент времени задано указанием трех ее геометрических координат x, y, z и трех динамических координат — компонентов импульса p_x , p_y и p_z . Описание движения частицы удобно проводить в воображаемом фазовом пространстве. Фазовое пространство для частицы имеет шесть осей: три оси геометрических координат x, y и z и три оси динамических координат p_x , p_x и p_z . Каждей точке фазового пространства отвечает определенная энергия. Например, для гармонического осциллятора уравнение энергии имеет вид:

$$\frac{p^2}{2m} + \frac{\alpha^2}{2} x^2 = \sum$$
, или $\frac{p^2}{2mE} + \frac{\alpha^2}{2E} x^2 = 1$.

В фазовом пространстве траекториями гармонического осциллятора являются кривые равных энергий—эллипсы, поскольку написанное выше уравнение есть уравнение эллипса с полуосями:

$$a = \sqrt{2mE}$$
 и $b = \frac{\sqrt{2E}}{\alpha}$, где $\alpha = m\omega^2$.

Площадь эллипса:

$$\sigma = \pi ab = \pi \sqrt{\frac{4mE^2}{\alpha^2}} = \frac{2\pi E}{\omega} = \frac{E}{v},$$

где v-частота осциллятора.

В случае квантового осциллятора существует лишь счетное множество эллипсов, соответствующих энергиям:

$$E_n = \left(n + \frac{1}{2}\right) h v$$
, rge $n = 0, 1, 2, \dots$

Поэтому фазовое пространство квантового осциллятора разделено на ряд областей, каждая из которых описывает одно определенное состояние осциллятора с энергией E_n .

Область, заключенная между двумя эллипсами и представляющая минимальный объем фазового пространства, называется фазовой ячейкой, или элементом фазового пространства. Объем фазовой ячейний в двумерном фазовом пространстве равен постоянной Планка h:

$$\sigma_2 - \sigma_1 = \frac{E_2 - E_1}{v} = \frac{hv}{v} = h.$$

Каждая новая степень свободы повышает порядок измерения ячейки фазового объема на h. Так, единица фазового объема плоского ротатора равна h^2 , единица фазового объема пространства идеального одноатомного газа равна h^3 . В общем случае объем фазовой ячейки равен h^i , где i—число пар

сопряженных координат (геометрических и импульсов), необходимых для определения

состояния частицы.

§ 33. Сравнение статистического метода Максвелла — Больцмана с методом Гиббса

Совокупность событий, подлежащих статистическому рассмотрению, называется статистическим ансамблем, а сами события — членами ансамбля. Свойства ансамбля определяются законом распределения того или иного свойства (например, энергии) между членами ансамбля, а также средними значениями величин, характеризующих эти свойства. Различие между методами Максвелла — Больцмана и Гиббса состоит в выборе ансамбля.

В методе Максвелла — Больцмана членом ансамбля является частица, например, молекула идеального газа. Однако применение метода Максвелла — Больцмана к системе частиц, взаимодейстцующих друг с другом, наталкивается на трудности, так как приходится вводить в рассмотрение столько элементов фазового пространства, сколько частиц взаимодействует меж-

ду собой.

В методе Гиббса единицей ансамбля является коллектив частиц, реальная макроскопическая система. Макроскопические свойства коллектива представляют собой средние значения по времени, относящиеся к одному члену ансамбля Гиббса. В то же время знание закона распределения для данного ансамбля дает возможность вычислять лишь средние по ансамблю.



ЛЮДВИГ БОЛЬЦМАН (1844—1906)— австрийский физик. Основные работы посвящены развитию кинетической теории газов, созданию основ классической статистической физики, доказательству статистического характера второго начала термодинамики, термодинамике лучистой энергии, электродинамическому доказательству светового давления, установлению связи между полным излучением и температурой черного тела

Основная гипотеза статистической физики (эргодическая гипотеза) состоит в том, что среднее по временному ансамблю предполагается равным среднему по ансамблю Гиббса. Этим предполагается, что историю одного члена ансамбля можно заменить одновременным рассмотрением многих членов этого ансамбля. Статистическая физика вычисляет средние по ансамблям Гиббса и сравнивает их с опытом, хотя экспериментально измеренные средние величины являются средними по времени для одного члена ансамбля.

§ 34. Распределение Гиббса

Ансамбль, состоящий из тождественных систем с практически равными энергиями, называется микроканоническим ансамблем. Подобные ансамбли отображают свойства изолированных систем.

Ансамбль, состоящий из систем, обменивающихся энергией с обширной системой, запас энергии которой настолько велик, что практически не изменяется при обмене, называется каноническим ансамблем. Боль-

шая система называется термостатом.

Пусть w (ϵ_i) — вероятность того, что квазизамкнутая система находится в состоянии с энергией ϵ_i , и w (E_0) — вероятность того, что термостат находится в состоянии с энергией E_0 . Учет сказанного выше о характере обмена между квазизамкнутой системой и термостатом позволяет написать для энергии всей системы E равенство:

$$E = E_0 + \varepsilon_i \approx \text{const.}$$

Воспользовавшись теоремой об умножении вероятностей, найдем, что вероятность нахождения системы в состоянии с энергией ε_i , а термостата с соответствующей энергией $E_0 = E - \varepsilon_i$ равна:

$$w_i = w(E_0) w(\varepsilon_i).$$

Вероятность состояния квазизамкнутой системы ω (ε_i) зависит от числа состояния системы с энергией ε_i , равного Ω (ε_i), поэтому:

$$w\left(\varepsilon_{i}\right) \sim \Omega\left(\varepsilon_{i}\right)$$
,

а вероятность состояния термостата $w\left(E_{0}\right)$ зависит от числа состояний термостата с энергией E_{0} , равного $\Omega\left(E-\varepsilon_{i}\right)$:

$$w(E_0) \sim \Omega(E - \varepsilon_i).$$

Учитывая, что число состояний является мультипликационной функцией (число состояний системы равно произведению числа состояний независимых частей системы), а энергия аддитивна (энергия системы равна сумме энергий се частей), представим число состояний термостата с энергией $E-\varepsilon_i$ в виде:

$$\Omega(E-\varepsilon_i)=e^{\sigma(E-\varepsilon_i)},$$

где $\sigma(E-\varepsilon_i)$ —функция аргумента $E-\varepsilon_i$, также аддитивная. Разлагая $\sigma(E-\varepsilon_i)$ в ряд по степеням малой величины ε_i и ограничиваясь первым членом, получим:

$$\sigma(E-\varepsilon_i) \approx \sigma(E) - \frac{\partial \sigma}{\partial E} \cdot \varepsilon_i = \sigma(E) - \frac{\varepsilon_i}{\theta}$$
.

Поэтому число состояний термостата с энергией $E_{\,{\scriptsize 0}}$ равно:

$$\Omega\left(E-\mathbf{e}_{i}\right)\approx\mathbf{e}^{\sigma\left(E\right)}\cdot\mathbf{e}^{\frac{-\mathbf{e}_{i}}{\theta}}.$$

Вероятность нахождения квазизамкнутой (слабо взаимодействующей) системы в одном из $\Omega\left(\varepsilon_{i}\right)$ состояний с энергией, заключенной между ε_{i} и $\varepsilon_{i}+\delta\varepsilon_{i}$, равна:

$$w_i = \operatorname{const} \cdot e^{\frac{-\varepsilon_i}{\theta}} \Omega(\varepsilon_i).$$

Определение вероятности позволяет получить, суммируя по всем возможным состояниям, условие нормировки:

$$\sum w_i = 1.$$

Отсюда

$$const = \frac{1}{\sum_{e} \frac{-\epsilon_{i}}{\theta} \Omega(\epsilon_{i})}.$$

Распределение вероятностей, указанное в 1901 г. Гиббсом, прини-

$$w_{i} = \frac{e^{\frac{-\varepsilon_{i}}{9}}\Omega(\varepsilon_{i})}{\sum_{e}^{\frac{-\varepsilon_{i}}{9}}\Omega(\varepsilon_{i})}.$$

Оно называется каноническим распределением Гиббса.

Величина θ называется модулем распределения, или статистической температурой

Величина

$$z = \sum e^{\frac{-\varepsilon_i}{\theta}} \Omega (\varepsilon_i)$$

называется суммой состояний, или суммой по состояниям. С введением суммы состояний распределение Гиббса записывается так:

$$w_i = \frac{1}{2} e^{\frac{-\varepsilon_i}{\theta}} \Omega(\varepsilon_i).$$

Распределение Гиббса позволяет вычислять средние значения любой величины, зависящей от состояния системы. Если $L\left(\varepsilon_{i}\right)$ —значение этой величины для состояния с энергией ε_{i} , то ее среднее значение равно:

$$\overline{L} = \sum L(\varepsilon_i) w_i = \frac{1}{z} \sum L(\varepsilon_i) e^{\frac{-\varepsilon_i}{\theta}} \Omega(\varepsilon_i).$$

Статистическая температура. Модуль распределения θ характеризует свойства всего собрания систем, а не выделенной части. Модуль распределения θ существенно положителен, так как вероятность состояния с энер-

гией є должна убывать с ростом энергии.

Если два канонических ансамбля соединяются через перегородку, идеально проводящую теплоту, то системы должны прийти в состояние равновесия. Но они образуют новый канонический ансамбль лишь в том случае, если показатель вероятности системы, включающей обе рассматриваемые системы, равен сумме показателей вероятности этих систем. Это возможно только при $\theta_1 = \theta_2 = \theta_3$. Таким образом, равенство модулей распределения θ в статистической физике эквивалентно равенству температур T в термодинамике:

$$\theta = kT$$
.

Большое каноническое распределение Гиббса. Взаимодействие системы с окружающей средой далеко не всегда ограничивается обменом энергией. В процессах испарения жидкости или сублимации твердого тела в насыщеный пар, играющий роль окружения, могут переходить и частицы. Аналогично меняется число частиц при равновесной химической реак-

Рассмотрим статистическое распределение для равновесной системы с переменным числом частиц. Будем предполагать, что число частиц в системе и термостате остается постоянным:

$$N = n + N_0 = \text{const.}$$

Тогда в предыдущем выводе число состояний системы с данной энергией $\Omega\left(\varepsilon_{i}\right)$ следует заменить числом состояний системы с данной энергией и числом частиц $\Omega\left(\varepsilon_{i},\ n\right)$, аналогично для термостата числом состояний $\Omega_{0}\left(E_{0},\ N_{0}\right)$. Предполагая характер обмена энергией между системой и термостатом, таким же как и ранее, для вероятности состояния системы

с энергией ел и числом частиц п получим:

$$w_{in} \approx \Omega_0 (E - \varepsilon_i, N - n) \Omega (\varepsilon_i, n).$$

Представим Ω_0 в виде:

$$\Omega_0(E-\varepsilon_i, N-n) = e^{\sigma(E-\varepsilon_i, N-n)}$$

и, поскольку энергия и число частиц в термостате предполагаются значительно большими соответствующих величин для системы, разложим показатель степени в ряд по степеням малых величин ε_i и n и ограничимся первыми членами разложения. Тогда

$$w_{in} \approx \mathbf{e}^{\sigma(E, N) - \left(\frac{\partial \sigma}{\partial \varepsilon_i}\right)_{\varepsilon_i = 0} \cdot \varepsilon_i - \left(\frac{\partial \sigma}{\partial n}\right)_{n = 0} \cdot n} \Omega(\varepsilon_i, n),$$

или

$$w_{in} = \operatorname{const} \cdot \mathbf{e}^{-\frac{\varepsilon_i - \mu n}{\eta}} \Omega \ (\varepsilon_i, \ n).$$

Здесь, как и ранее

$$\theta\!=\!\left(\frac{\partial \epsilon_i}{\partial \sigma}\right)_{\epsilon_i=0} \text{ m } \frac{\mu}{\theta}\!=\!-\left(\frac{\partial \sigma}{\partial n}\right)_{n=0}.$$

Из условия нормировки $\sum_{i} \sum_{n} w_{in} = 1$ получим:

const
$$\sum_{i}\sum_{n}e^{-\frac{\varepsilon_{i}-\mu n}{\theta}}\Omega(\varepsilon_{i}, n)=1$$
,

откуда

$$\operatorname{const} = \frac{1}{\displaystyle\sum_{i} \sum_{n} e^{-\frac{\epsilon_{i} - \mu n}{\epsilon_{i}}} \Omega\left(\epsilon_{i}, \ n\right)} \ .$$

Поэтому распределение вероятностей принимает вид:

$$w_{in} = \frac{e^{-\frac{\varepsilon_{i} - \mu n}{\theta}} \Omega(\varepsilon_{i}, n)}{\sum_{i} \sum_{n} e^{-\frac{\varepsilon_{i} - \mu n}{\theta}} \Omega(\varepsilon_{i}, n)}.$$

Выражение для внутренней энергии системы с переменным числом частиц в термодинамике имеет вид:

$$dE = T dS - p dV + \mu dN$$
,

или, если ввести сюда статистическую температуру θ , обозначив $\frac{dS}{b}$ через $d\sigma$:

$$dE = \theta d\sigma - \rho dV + \mu dN$$

и, следовательно, имеют место равенства

$$\mu = \left(\frac{\partial E}{\partial N}\right)_{\sigma, V}; \frac{\mu}{\theta} = -\left(\frac{\partial \sigma}{\partial N}\right)_{E, V}.$$

Первое из них показывает, что µ измеряется работой увеличения числа частиц в системе на одну и представляет собой парциальный химический потенциал.

§ 35. Статистика Максвелла — Больцмана

Классическая статистика получила развитие в работах Клаузиуса, Максвелла, Больцмана и других ученых. Если имеется система из N частиц и i энергетических ячеек или групп с энергиями ε_1 , ε_2 , ..., ε_i , то число способов, которыми можно разместить N частиц по ячейкам так, чтобы в первой было n_1 частиц, во второй n_2 и т. д., находится методами теории сочетаний:

$$W = \frac{N!}{n_1! \quad n_2 \dots n_i!} .$$

Поскольку энтропия системы S и термодинамическая вероятность W связаны согласно теореме Больцмана выражением:

$$S = k \ln W$$
.

где k — постояннная Больцмана, статистическое выражение энтропии S имеет вид:

$$S = k \ln \frac{N!}{\prod_{i} n_i!} ,$$

где П - символ произведения.

Предполагая, что не только число частиц N в системе, но и число частиц в каждой ячейке весьма велико по сравнению с единицей (последнее предположение неверно при больших температурах), и применяя формулу Стирлинга: $n! \approx e^{-n} \cdot n^n$, получим для термодинамической вероятности:

$$W = \frac{N^{N_e - N}}{n_1^{n_1} n_2^{n_2} \dots n_i^{n_i} e^{-(n_1 + n_2 + \dots + n_i)}},$$

и, поскольку сумма всех частиц постоянна: $n_1+n_2+\ldots+n_i=N$, будем иметь:

$$W \approx \frac{N^N e^{-N}}{e^{-N} \prod_i n_i^{n_i}} = \frac{N^N}{\prod_i n_i^{n_i}}.$$

Приближенное выражение для энтропии:

$$S \approx k \ln \frac{N^N}{\prod_i n_i^{n_i}} = k (N \ln N - \sum_i n_i \ln n_i)^*$$

Закон распределения. Закон распределения энергии между частицами, т. е. выражение, показывающее, какое число частиц n_i находится в определенной энергетической ячейке ε_i , иными словами, имеет определенную энергию, может быть установлен в предположении, что термодинамическому равновесию отвечает наиболее вероятное распределение частиц по энергиям. В соответствии с точкой зрения термодинамики энтропия и термодинамическая вероятность имеют в состоянии равновесия максимум. Система предполагается изолированной от внешних воздействий, и, следовательно, справедлив закон сохранения энергии в форме:

$$E = \sum_{i} n_{i} \varepsilon_{i} = \text{const.}$$

Условие постоянства числа частиц в системе записывается в виде:

$$N = \sum_{i} n_{i} = \text{const.}$$

Задачи на условный экстремум решаются методом Лагранжа, в соответствии с которым выражение для энтропии S и указанные выше дополнительные условия варьируются, полученные из дополнительных условий выражения умножаются на неопределенные множители α и β соответственно, после чего все три выражения суммируются и сумма полагается равной нулю.

В рассматриваемом случае:

$$\delta S = k\delta (N \ln N - \sum_{i} n_{i} \ln N_{i}) = -k \sum_{i} (\ln n_{i} + 1) \delta n_{i} = 0,$$

$$-\alpha \delta N = -\alpha \sum_{i} \delta n_{i} = 0; \quad -\beta \delta E = -\beta \sum_{i} \varepsilon_{i} \delta n_{i} = 0.$$

Суммируя последние равенства при условии, что $\ln n_i \gg 1$, получим:

$$-\sum_{i} (\ln n_i + \alpha + \beta \varepsilon_i) \, \delta n_i = 0,$$

откуда

$$\ln n_i + \alpha + \beta \varepsilon_i = 0,$$

или

$$n_i = e^{-\alpha - \beta \varepsilon_i}$$
.

Внося выражение числа частиц n_i , имеющих одинаковую энергию, в выражение для энтропии S, получим:

$$S = k (N \ln N + \alpha \sum_{i} n_{i} + \beta \sum_{i} n_{i} \varepsilon_{i}).$$

Поскольку $\sum_i n_i \varepsilon_i = E$ и $\sum_i n_i = N = e^{-\alpha} \cdot \sum_i e^{-\beta^a}$ выражение S можно переписать так:

 $S = k (N \ln N + \alpha N + \beta E) = kN \ln \sum_{i} e^{-\beta e_i} + k\beta E.$

Сумма состояний $\sum_{l=1}^{M} e^{-\beta \epsilon_l}$, где M—число фазовых ячеек, должна

вависеть от объема V системы, так как число энергетических ячеек зависит от объема.

Определяя дифференциал энтропии:

$$dS = k \ln \sum_{i=1}^{M} e^{-\beta \epsilon_i} dN + kNd \ln \sum_{i=1}^{M} e^{-\beta \epsilon_i} + k\beta dE$$

и сравнивая его с выражением дифференциала энтропии в термодинамике:

$$dS = \frac{dE + pdV - \mu dN}{T},$$

где μ —химический потенциал, ρ —давление, T—температура, можно определить физический смысл постоянных α и β , а также числа фазовых ячеек:

$$k\beta = \frac{1}{T}, \ \beta = \frac{1}{kT};$$

$$\mu = -kT \ln \sum_{i} e^{-\beta \epsilon_{i}} = -kT\alpha - kT \ln N;$$

$$p = NkT \frac{d \ln \sum_{i} e^{-\beta \epsilon_{i}}}{dV};$$

$$e^{-\alpha} = \frac{N}{\sum_{i} e^{-\beta \epsilon_{i}}} = A.$$

Закон распределения частиц по энергиям в статистике Больцмана может быть получен, если в выражение для n_i , приведенное выше, внести значения а и в:

$$n_i = e^{-\alpha} e^{-\beta \varepsilon_i} = A e^{-\frac{\varepsilon_i}{kT}}$$
.

§ 36. Статистика Бозе — Эйнштейна

Квантовая статистика Бозе — Эйнштейна справедлива для частиц, не подчиняющихся запрету Паули. Ее исходными положениями являются

дискретность энергетических уровней и

неразличимость частиц.

Пусть N частиц образуют систему с энергией Е. Энергии частиц могут принимать значения ε_1 , ε_2 , ..., ε_m , а число элементарных ячеек, соответствующих одному энергетическому уровню ε_i , равно z_i . Число способов распределения частиц по ячейкам, считая различными лишь размещения, отличающиеся числом частиц или величиной энергии, равно:

$$W_i = \frac{(n_i + z_i - 1)!}{n! (z_i - 1)!} .$$

Каждому заданному распределению в данной энергетической области і соответствует $\frac{n_j+z_j-1}{n_j!(z_j-1)!}$ распределений в каждой из остальных областей j, поэтому полное число способов распределения энергии по n_i частиц получится, если перемножить все возможности распределения энергии между частицами во всех энергетических областях. Термодинамическая вероятность поэтому равна:

$$W = \prod_{i} W_{i} = \prod_{i} \frac{(n_{i} + z_{i} - 1)!}{n_{i}! (z_{i} - 1)!}.$$



ДЖАГАДИС ЧАНДРА (1858—1937) — индийский физик создал квантовию статистики (наряду с Эйнштейном) частиц с целочисленным спином

Энтропия системы

$$S = k \sum_{i} \ln \frac{(n_i + z_i - 1)!}{n_i! (z_i - 1)!}$$

Использование условий постоянства числа частиц в системе $\sum n_i =$ =N=const и постоянства энергии системы $\sum n_i e_i = E$ позволяет найти

условный экстремум энтропии методом Лагранжа аналогично тому, как это делалось при получении закона распределения в статистике Больцмана. Запишем выражение энтропии S через постоянные α и β, используемые

в методе Лагранжа:

$$S = \alpha kN + \beta kE - k \sum_{i} (z_{i} - 1) \ln (1 - e^{-\alpha - \beta \epsilon_{i}}).$$

Закон распределения частиц по энергиям имеет вид:

$$n_i = \frac{z_i - 1}{e^{\alpha + \beta \varepsilon_i} - 1}.$$

Дифференцируя выражение энтропии S по числу частиц N и по энергии E:

$$\left(\frac{\partial S}{\partial N}\right)_E = k\alpha, \quad \left(\frac{\partial S}{\partial E}\right)_N = k\beta$$

и сравнивая полученные выражения с производными, известными из термодинамики:

$$\left(\frac{\partial S}{\partial N}\right)_{p,T} = -\frac{\mu}{T}$$
, $\left(\frac{\partial S}{\partial E}\right)_{V} = \frac{1}{T}$,

можно определить значения постоянных а и в:

$$\alpha = -\frac{\mu}{kT}$$
, $\beta = \frac{1}{kT}$.

С использованием этих значений выражение энтропии в статистике Бозе — Эйнштейна записывается так:

$$S = -\frac{N\mu}{T} + \frac{E}{T} + k \sum_{i} (z_{i} - 1) \ln \left(1 - e^{\frac{\mu - \varepsilon_{i}}{kT}} \right).$$

Выражение

$$\sum_{i} (z_{i} - 1) \ln \left(1 - e^{\frac{\mu - \varepsilon_{i}}{kT}} \right)$$

является квантовым аналогом логарифма суммы состояний.

Закон распределения в статистике Бозе — Эйнштейна имеет вид:

$$n_i = \frac{z_i - 1}{\frac{\varepsilon_i - \mu}{kT} - 1} .$$

Часто пренебрегают единицей в числителе по сравнению с z_i . Следует заметить, что число мест в энергетической ячейке z_i не может быть меньше двух, так как при z_i , равном 1, ячейка пуста.

Для систем с непостоянным числом частиц (случай излучения, где число фотонов непостоянно) условие $\sum n_i = \text{const}$ не выполняется. Закон распреде-

ления имеет вид:

$$n_i = \frac{z_i - 1}{\frac{\varepsilon_i}{e^{kT} - 1}}.$$

Он отличается от приведенного выше тем, что здесь $\alpha = 0$. Поскольку в случае излучения $\mu = 0$, термодинамика подтверждает это заключение.

§ 37. Статистика Ферми-Дирака

Квантовая статистика Ферми — Дирака справедлива для частиц, подчиняющихся принципу Паули. В каждой энергетической ячейке может быть не более одной частицы. Число способов, которыми можно распределить в энер-

гетической области ε_i , содержащей z_i элементарных ячеек, n_i частиц таким образом, чтобы в каждой ячейке находилось не более одной частицы, равно:

$$W_i = \frac{z_i!}{n_i! (z_i - n_i)!}.$$

Каждое распределение для данного энергетического уровня ε_i может быть проведено при любых возможных распределениях на других энергетических уровнях, поэтому общее число распределений находится перемножением числа

распределений для всех уровней. Термодинамическая вероятность W, равная полному числу способов распределения n_i частиц по z_i ячейкам, соответствующим ε_i уровней энергии, определяется в виде:

$$W = \prod_{i} \frac{z_i!}{n_i! (z_i - n_i)!}.$$

Замена факториалов по формуле Стирлинга приводит к равенству:

$$W = \prod_{i} \frac{z_{i}^{z_{i}}}{n_{i}^{n_{i}} (z_{i} - n_{i})^{z_{i} - n_{i}}}.$$

Энтропия S записывается в виде:

$$S = k \sum_{i} [\ln z_i - n_i \ln n_i - (z_i - n_i) \times \ln (z_i - n_i)].$$

Определение максимума энтропии методом Лагранжа посредством варьирования последнего выражения и условий постоянства энергии и числа частиц приводит к равенствам:

$$\delta S = k \sum_{i} \left[-\ln n_{i} + \ln (z_{i} - n_{i}) \right] \delta n_{i} = 0;$$

$$-\alpha \delta n = -\alpha \sum_{i} \delta n_{i} = 0;$$

$$-\beta \delta E = -\beta \sum_{i} e_{i} \delta n_{i} = 0.$$



ЭНРИКО ФЕРМИ (1901—1954)—
итальянский физик—создал статистику частиц с полуцелым спином, теорию бета-распада, проделал большое число экспериментальных работ в области нейтронной физики, изучал явления
искусственной радиоактивности,
деление тяжелых ядер под действием нейтронов, осуществил первую цепную ядерную реакцию

Сумма вариаций равна:

$$\sum_{i} \left(\ln \frac{z_{i} - n_{i}}{n_{i}} - \alpha - \beta \varepsilon_{i} \right) \delta n_{i} = 0.$$

Закон распределения в статистике Ферми — Дирака:

$$n_i = \frac{z_i}{e^{\alpha + \beta \varepsilon_i} + 1}.$$

Преобразуем выражение энтропии к виду:

$$S = kN\alpha + k\beta E + k \sum_{i} z_{i} \ln (1 + e^{-\alpha - \beta \varepsilon_{i}}),$$

дифференцируя полученное выражение по энергии E и числу частиц N, можно определить постоянные α и β , если сравнить частные производные α их выражениями в термодинамике:

$$\alpha = -\frac{\mu}{kT}, \quad \beta = \frac{1}{kT}.$$

Распределение Ферми — Дирака имеет вид:

$$n_i = \frac{z_i}{e^{\frac{\varepsilon_i - \mu}{kT}} + 1}.$$

Выражение энтропии записывается в форме:

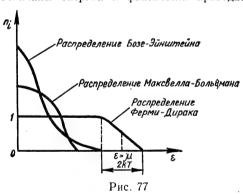
$$S = -N \frac{\mu}{T} + \frac{E}{T} + k \sum_{i} z_{i} \ln \left(1 + e^{\frac{\mu - \epsilon_{i}}{kT}} \right).$$

§ 38. Сравнение различных статистик

На рис. 77 приводится ход изменения числа частиц n_i с определенной энергией ε согласно распределениям Максвелла — Больцмана, Бозе — Эйнштейна и Ферми — Дирака.

Распределение Бозе — Эйнштейна наиболее чувствительно к уменьшению энергии, для него с уменьшением энергии число частиц растет наиболее резко.

Распределение Ферми — Дирака при малых энергиях слабо зависит от величины энергии и фактически приводит к постоянному числу частиц.



Зависимость числа частиц от энергии для него сказывается лишь при энергиях, близких к величине химического потенциала μ , и проявляется в энергетическом интервале шириной 2kT.

В распределении Бозе — Эйнштейна частицы с малыми энергиями встречаются чаще, а в распределении Ферми — Дирака — реже, чем в распределении Максвелла — Больцмана. Вследствие этого давление в газе, подчиняющемся статистике Бозе, меньше, а в газе, подчиняющемся статистике Ферми, больше, чем в газе,

для которого справедлива статистика Максвелла.

Связь между давлением p, объемом V и полной энергией \overline{E} идеального газа одинакова независимо от того, какой статистике подчиняется газ:

$$pV = \frac{2}{3} \, \overline{E}_{\bullet}$$

§ 39. Применение статистики Бозе—Эйнштейна к фотонному газу

Число фазовых ячеек z_i в элементе фазового пространства $dx \cdot dy \cdot dz \times dp_x \cdot dp_y \cdot dp_z$ равно отношению величины элемента к h^3 :

$$z_i = \frac{dx dy dz dp_x dp_y dp_z}{h^3}.$$

Для выражения произведения дифференциалов импульсов через кинетическую энергию ϵ целесообразно перейти к сферическим координатам (p,θ,ϕ) :

$$p_x = p \sin \theta \cos \varphi$$
, $p_y = p \sin \theta \sin \varphi$, $p_z = p \cos \theta$.

Кинетическая энергия в и импульс р св язаны равенством:

$$\varepsilon = \frac{p^2}{2m},$$

откуда

$$dp = \frac{\sqrt{2m} e^{-\frac{1}{2}} d\varepsilon}{2}$$
 in $p^2 dp = \frac{(2m)^{3/2} \varepsilon^{1/2} d\varepsilon}{2}$.

Число энергетических ячеек равно:

$$z_i = \frac{dV \cdot p^2 dp \sin\theta d\theta d\phi}{h^3} = \frac{(2m)^{3/2} \ dV \epsilon^{1/2} \ d\epsilon \sin\theta d\theta d\phi}{2h^3} \,.$$

Число частиц газа, подчиняющегося статистике Бозе-Эйнштейна:

$$N = \sum_{l} n_{l} = \frac{(2m)^{3/2}}{2h^{3}} \int_{0}^{V} dV \int_{0}^{\pi} \sin \theta \, d\theta \int_{0}^{2\pi} d\phi \int_{0}^{\infty} \frac{\varepsilon^{1/2} \, d\varepsilon}{e^{\frac{\varepsilon - \mu}{kT}} - 1} =$$

$$= \frac{2\pi V \, (2m)^{3/2}}{l^{3/2}} \int_{0}^{\infty} \frac{\varepsilon^{3/2} \, d\varepsilon}{e^{\frac{\varepsilon - \mu}{kT}} - 1}.$$

Полная энергия

$$E = \sum_{l} n_{l} \varepsilon_{l} = \frac{2\pi V (2m)^{3/2}}{h^{3}} \int_{0}^{\infty} \frac{\varepsilon^{3/2} d\varepsilon}{\frac{\varepsilon - \mu}{kT} - 1}.$$

Излучение рассматривается как идеальный газ, состоящий из атомов света — фотонов. Энергия фотона в равна hv, импульс фотона p равен $\frac{hv}{c}$, масса фотона согласно релятивистскому соотношению между энергией и массой равна $\frac{hv}{c^2}$.

Учитывая, что данной частоте ν соответствуют два фотона, отвечающие свету, поляризованному влево и вправо, из приводимого выше выражения для полного числа частиц можно найти выражение для числа фотонов dN, которым соответствуют частоты в интервале от ν до $\nu + d\nu$:

$$dN_{\nu} = \frac{8\pi V p^2 dp}{\left(\frac{\varepsilon}{e^{kT}-1}\right)h^3}.$$

В последней формуле μ для излучения равно нулю. Энергия равновесного излучения черного тела в указанном интервале частот:

$$E_{\nu} = \varepsilon_{\nu} \cdot dN_{\nu} = \frac{8\pi V h v^3 dv}{c^3 \left(\frac{hv}{e^{kT}} - 1\right)}.$$

Плотность энергии в единичном интервале частот можно получить, разделив энергию на объем V излучения и ширину интервала частот dv:

$$\frac{E_{v}}{Vdv} = \frac{8\pi h}{c^3} \cdot \frac{v^3}{\frac{hv}{k^T} - 1}.$$

Последнее равенство называется формулой Планка (Макс Планк, 1858—1947).

Полная энергия излучения по всем частотам от 0 до ∞:

$$E = \int_{0}^{\infty} E_{v} dv = \frac{8\pi h}{c^{3}} \int_{0}^{\infty} \frac{v^{3} dv}{\frac{hv}{e^{kT}} - 1} = \frac{8\pi^{5}k^{4}}{15c^{3}h^{3}} T^{4} = \sigma T^{4},$$

где $\sigma = \frac{8\pi^5 k^4}{15c^3 h^3}$ называется константой Стефана—Больцмана. Выражение закона Стефана—Больцмана, полученное статистическим путем, отличается от полученного в термодинамике излучения тем, что постоянная о оказалась выраженной через фундаментальные постоянные.

Электричество и магнетизм

ЭЛЕКТРОСТАТИКА

§ 1. Электрический заряд

Большое количество явлений в природе связано с проявлением особого свойства влементарных частиц вещества, а следовательно, в ряде случаев и составленных из них макроскопических тел—наличия у них электрического заряда. Эти явления были названы электрическими и магнитными.

Слово «электричество» происходит от греческого ηλεκτοον—электрон (янтарь). Способность натертого янтаря приобретать заряд и притягивать

легкие предметы была отмечена еще в древней Греции.

Слово «магнетизм» происходит от названия города Магнезия в Малой Азии, вблизи которого были открыты свойства железной руды (магнитного железняка $\text{FeO} \cdot \text{Fe}_2\text{O}_3$) притягивать железные предметы и сообщать им магнитные свойства.

Учение об электричестве и магнетизме распадается на разделы:

 а) учение о неподвижных зарядах и связанных с ними неизменных электрических полях—электростатика;

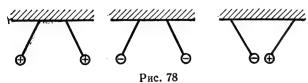
б) учение о равномерно движущихся зарядах — постоянный ток и маг-

нетизм:

 в) учение о неравномерно движущихся зарядах и создаваемых при этом переменных полях — переменный ток и электродинамика, или теория электромагнитного поля.

§ 2. Электризация трением

Стеклянная палочка, натертая кожей, или эбонитовая палочка, натертая шерстью, приобретают при этом электрический заряд или, как говорят, электризуются.



Бузиновые шарики (рис. 78), к которым прикоснулись стеклянной палочкой, отталкиваются. Если к ним прикоснуться эбонитовой палочкой,

они также отталкиваются. Если же к одному из них прикоснуться эбони-

товой, а к другому стеклянной палочкой, то они притянутся.

Следовательно, существуют два типа электрических зарядов. Заряды, возникающие на потертом кожей стекле, условились называть положительными (+). Заряды, возникающие на потертом шерстью эбоните, условились называть отрицательными (-).

Опыты показывают, что однозначные заряды (+ и +, либо - и -)

отталкиваются, разноименные (+ и —) — притягиваются.

Точечным зарядом называется заряженное тело, размерами которого можно пренебречь по сравнению с расстояниями, на которых рассматривается воздействие этого заряда на другие заряды. Точечный заряд является абстракцией подобно материальной точке в механике.

§ 3. Закон взаимодействия точечных зарядов (закон Кулона)

В 1785 г. французский ученый Огюст Кулон (1736—1806) на основании опытов с крутильными весами, на конце коромысла которых помещались заряженные тела, а затем к ним подносились другие заряженные тела, установил закон, определяющий силу взаимодействия двух неподвижных точечных зарядов q_1 и q_2 , расстояние между которыми $r_{1,2}$:

$$F_{1,2} = k \frac{q_1 q_2}{r_{1,2}^2} .$$

Сила взаимодействия между двумя неподвижными точечными зарядами прямо пропорциональна произведению их величин и обратно пропорциональна квадрату расстояния между ними.

Коэффициент к зависит от выбора единиц и свойств среды, в которой

осуществляется взаимодействие зарядов.

Величина, показывающая, во сколько раз сила взаимодействия между зарядами в данном диэлектрике меньше силы взаимодействия между ними в вакууме, называется относительной диэлектрической проницаемостью среды є.

Закон Кулона для взаимодействия в среде: сила взаимодействия между двумя точечными зарядами q_1 и q_2 прямо пропорциональна произведению их величин и обратно пропорциональна произведению диэлектрической проницаемости среды $\varepsilon_{\text{отн}}$ на квадрат расстояния $r_{1,2}$ между зарядами:

$$F_{1,2} = k \frac{q_1 q_2}{\varepsilon r_{1,2}^2}.$$

В системе СГСЭ множитель «k» считается равным единице; в системе СИ $k=\frac{1}{4\pi\epsilon_0}$, где ϵ_0 —диэлектрическая проницаемость вакуума, или диэлектрическая постоянная.

Закон Кулона в системе СИ записывается в виде:

$$F = \frac{1}{4\pi\varepsilon\varepsilon_0} \cdot \frac{q_1q_2}{r_{1,2}^2},$$

где $\epsilon\epsilon_0=\epsilon_a$ — абсолютная диэлектрическая проницаемость среды.

Закон Кулона в векторной форме. Если рассматривать вектор $\mathbf{r}_{1,2}$, направленный от первого заряда ко второму, сила $\mathbf{F}_{1,2}$, действующая со сто-

роны первого заряда q_1 на второй заряд q_2 :

$$\mathbf{F}_{1,2} = k \frac{q_1 q_2}{\epsilon r_{1,2}^3} \cdot \mathbf{r}_{1,2}.$$

Аналогично, сила $\mathbf{F}_{2,1}$, действующая на первый заряд со стороны второго:

$$\mathbf{F}_{2,1} = k \frac{q_1 q_2}{\varepsilon r_{2,1}^3} \cdot \mathbf{r}_{2,1}.$$

Поскольку вектор $\mathbf{r_{2,1}}$, проведенный от второго заряда к первому: $\mathbf{r_{2,1}} = -\mathbf{r_{1,2}}$, очевидно, что $\mathbf{F_{2,1}} = -\mathbf{F_{1,2}}$ и справедлив 3-й закон Ньютона.

§ 4. Закон сохранения электрического заряда

Закон сохранения электрического заряда был опытным путем установлен в 1843 г. английским физиком Майклом Фарадеем (1791—1867).

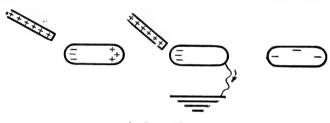


Рис. 79

В электрически изолированной системе, т. е. в системе, которая не обменивается зарядами с внешними телами, алгебраическая сумма электрических зарядов является постоянной величиной:

$$\sum_{k=1}^{n} q_k = \text{const.}$$

Закон сохранения электрического заряда выполняется строго как в макроскопических взаимодействиях, например, при электризации тел трением, когда оба тела заряжаются численно равными зарядами противоположных знаков, так и в микроскопических взаимодействиях, в ядерных реакциях.

Электризация тела через влияние (электростатическая индукция). При поднесении к изолированному проводнику заряженного тела происходит разделение зарядов на проводнике (рис. 79).

Если индуцированный на удаленном конце проводника заряд отвести в землю, а затем, сняв предварительно заземление, убрать заряженное тело, то оставшийся на проводнике заряд распределится по проводнику.

§ 5. Электростатическое поле. Напряженность

Неподвижный заряд q неразрывно связан с электрическим полем в окружающем его пространстве. Электрическое поле представляет собой особый вид материи и является материальным носителем взаимодействия между зарядами даже в случае отсутствия вещества между ними.

Электрическое поле заряда q действует с силой F на помещаемый

в какую-либо из точек поля пробный заряд q'.

Напряженность электрического поля. Вектор напряженности электрического поля Е есть величина, измеряемая силой, действующей в данной точке поля на пробный единичный положительный заряд. Если на заряд q' действует сила F, то, по определению:

$$E = \frac{F}{a'}$$
.

Линии напряженности. Линии, касательные к которым в каждой их точке совпадают по направлению с вектором напряженности в этой точке, называются линиями напряженности.

Условились, что число линий напряженности, проходящих через единичную площадку, нормальную к линиям, должно равняться численному зна-

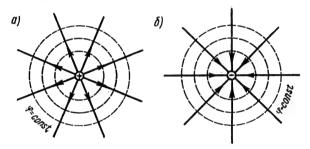


Рис. 80

чению напряженности E в данном месте. Если проводить линии напряженности в соответствии с этим условием, то густота линий напряженности определяет величину напряженности.

Напряженность поля точечного заряда q на расстоянии r от него:

в системе СГСЭ: в системе СИ:
$$E = \frac{q}{gr^2} e^{1/2} c_M^{-1/2} c_{E} c_M^{-1}; \qquad E = \frac{1}{4\pi g e_0} \frac{q}{r^2} \frac{b}{M}.$$

Линии напряженности поля точечного заряда представляют собой лучи, выходящие из точки, где помещен заряд (для положительного заряда), или входящие в нее (для отрицательного заряда) (рис. $80,a,\delta$).

§ 6. Принцип суперпозиции электрических полей

Если электрическое поле создается зарядами q_1, q_2, \ldots, q_n , то на пробный заряд q' действует сила F, как показывает опыт, равная геометрической сумме сил F_k , действующих на пробный заряд q' со стороны поля каждого из зарядов q_k :

$$\mathbf{F} = \sum_{k=1}^{n} \mathbf{F}_{k} = \sum_{k=1}^{n} q' \mathbf{E}_{k} = q' \sum_{k=1}^{n} \mathbf{E}_{k} = q' \mathbf{E}.$$

Вектор напряженности электрического поля системы зарядов равен геометрической сумме напряженностей полей, создаваемых каждым из зарядов в отдельности:

$$\mathbf{E} = \sum_{k=1}^{n} \mathbf{E}_{k}.$$

Принцип суперпозиции (наложения) полей позволяет рассчитывать поля сложных систем зарядов.

§ 7. Работа сил поля при перемещении заряда

На точечный электрический заряд q' в электрическом поле напряженностью E действует сила F=q'E, которая совершает работу при перемещении заряда в поле. Элементарная работа перемещения заряда q' на расстояние dt:

$$dA + F \cdot dl \cos(\mathbf{F}, d\mathbf{I}) = q'Edl \cos(\mathbf{E}, d\mathbf{I}).$$

Если поле, в котором перемещается заряд q', создано точечным зарядом q, причем заряд q' перемещается из точки, отстоящей от заряда q на расстояние r_1 , в точку, отстоящую от q на расстояние r_2 , то

$$A_{1,2} = \int_{1}^{2} dA = \int_{1}^{2} \frac{kq'q}{\varepsilon r^{2}} dl \cos(\mathbf{E}, dl) = k \frac{q'q}{\varepsilon} \int_{1}^{2} \frac{dr}{r^{2}} = k \frac{q'q}{\varepsilon} \left(\frac{1}{r_{1}} - \frac{1}{r_{2}}\right),$$

т. е. работа перемещения заряда в электростатическом поле зависит лишь от его начального и конечного положения и не зависит от формы пути.

Этот вывод сохраняется и для поля, созданного произвольным распределением зарядов, поскольку это поле представляет собой суперпозицию полей, создаваемых отдельными точечными зарядами, входящими в систему

Работа перемещения заряда q' в электростатическом поле напряженности **E** из положения 1 в положение 2:

$$A_{1,2} = q' \int_{1}^{2} E \, dl \cos(E, dl) = W_1 - W_2,$$

где W_1 и W_2 — значения потенциальной энергии переносимого заряда в начальной и конечной точках пути.

Циркуляция вектора напряженности. Криволинейный интеграл

$$\oint Edl\cos\left(\mathbf{E},d\mathbf{I}\right) = \oint E_l dl,$$

взятый по замкнутому контуру, называется циркуляцией вектора напряженности Е электрического поля.

На основании результатов предыдущего пункта:

$$\oint E_l dl = 0,$$

т. е. работа перемещения заряда в электростатическом поле по замкнутому пути равна нулю. Таким образом, электростатическое поле является потенциальным.

§ 8. Электрический потенциал

Величина, определяемая отношением потенциальной энергии W пробного заряда q' в данной точке поля κ его величине, называется электрическим потенциалом этой точки ϕ :

 $\varphi = \frac{W}{g'}$.

Потенциал характеризует свойства поля в данной точке. Поскольку потенциальная энергия заряда при его удалении в бесконечность уменьшается до нуля, обычно считают

 $\varphi_{\infty} = 0$,

т. е. принимают потенциал бесконечно удаленной точки равным нулю. Потенциал точки 1

 $\varphi_1 = \frac{W_1}{q'} = \frac{W_1 - W_{\infty}}{q'} = \frac{A_{1,\infty}}{q'} = \int_1^{\infty} E_l dl.$

Потенциал электрического поля измеряется работой, которую совершают силы поля, перемещая единичный положительный заряд из данной точки в бесконечность (или в другую точку, потенциал которой условно принят равным нулю).

Работа перемещения заряда в электростатическом поле измеряется произведением величины переносимого заряда q' на разность потенциалов начальной (ϕ_1) и конечной (ϕ_2) точек пути и не зависит от формы пути:

$$A_{1,2} = q' (\varphi_1 - \varphi_2).$$

Эквипотенциальные поверхности. Совокупность всех точек поля, потенциал которых имеет одно и то же значение ϕ — const, называется эквипотенциальной поверхностью, или поверхностью равного потенциала. Работа перемещения заряда по поверхности равного потенциала равна нулю:

 $A_{1,2} = q'(\varphi - \varphi) = 0.$

Следовательно, эта же работа

$$A_{1,2} = q'Edl\cos(E, dl) = 0,$$

откуда

$$\cos(\mathbf{E}, d\mathbf{I}) = 0$$
,

т. е. линии напряженности нормальны к поверхностям равного потенциала.

Например, линии напряженности поля точечного заряда представляют собой лучи, исходящие из точки, где помещен заряд, а эквипотенциальные поверхности—семейство концентричных сфер с общим центром в этой же точке (рис. 80).

Связь напряженности и потенциала. Работа перемещения заряда q' из точки с потенциалом ϕ в точку с потенциалом $\phi+d\phi$ вдоль линии напряженности поля равна:

 $dA = q' \left[\varphi - (\varphi + d\varphi) \right] = -q' d\varphi = q' E dn$

где dn— бесконечно малое перемещение по нормали κ эквипотенциальной поверхности. Из последнего равенства следует:

$$E = -\frac{d\varphi}{dn}$$
, или $E = -\operatorname{grad} \varphi$.

Вектор напряженности Е численно равен градиенту потенциала, но направлен в противоположную сторону—в сторону падения потенциала.

§ 9. Электрическое поле в диэлектрике

Проводники и диэлектрики. Все тела состоят из молекул и атомов. Последние представляют собой сложные системы элементарных электрических зарядов, в целом электрически нейтральные.

Тела, в которых часть микроскопических электрических зарядов способна свободно перемещаться в пределах тела, называются проводни-

проводить

ками. Они способны

электрический ток.

Тела, в которых все микроскопические заряды связаны друг с другом, не проводят электрического тока и называются диэлектриками, или изоляторами.

К хорошим проводникам относятся металлы, растворы (и расплавы) кислот, щелочей и солей.

Изоляторами являются фарфор, резина и различные типы пластических масс, стекло.

Напряженность электрического поля в диэлектрике. Поместим плас-

Рис. 81

тину из диэлектрика во внешнее однородное электрическое поле напряженностью \mathbf{E}_0 (рис. 81).

Вне поля E_0 макроскопическое поле E, обусловленное взаимодействием полей связанных зарядов в диэлектрике, в среднем равно нулю. При наличии поля E_0 происходит смещение микроскопических зарядов внутри диэлектрика (положительных — вдоль поля, отрицательных — против поля), называемое поляризацией диэлектрика.

Поляризация диэлектрика не изменяет суммарного заряда (равного нулю в любом макроскопическом объеме внутри диэлектрика). Однако на границах диэлектрика возникают связанные некомпенсированные заряды (на рис. 81 внизу — положительные, вверху — отрицательные).

Связанные заряды на границах диэлектрика создают в диэлектрике дополнительное макроскопическое поле Е', направленное против внешнего поля Е₀. Результирующее поле внутри диэлектрика

$$E = E_0 - E' < E_0$$
.

§ 10. Электрическая индукция

В местах появления связанных зарядов на границах диэлектрика число линий напряженности результирующего электрического поля Е меняется скачком.

На границе двух диэлектриков нормальные составляющие напряженности электрического поля E изменяются обратно пропорционально величинам диэлектрических проницаемостей граничащих сред, т. е.

$$\frac{E_n^{(1)}}{E_n^{(2)}} = \frac{\varepsilon^{(2)}}{\varepsilon^{(1)}},$$

где верхние индексы (1) и (2) относятся соответственно к первой и второй средам.

Скачкообразное изменение вектора напряженности электрического поля при переходе через границу диэлектрика неудобно при расчете полей.

Вектор

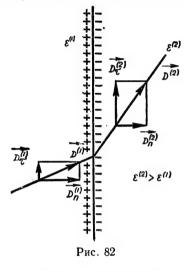
$$D = \varepsilon_{\alpha} E = \varepsilon_{\alpha} \varepsilon E$$
.

равный произведению вектора напряженности электрического поля на диэлектрическую проницаемость среды в данной точке, называется вектором

электрической индукции (смещения).

Очевидно, на границе двух диэлектриков нормальные составляющие вектора электрической индукции D_n изменяются непрерывно. Поэтому число линий электрической индукции при переходе через границу двух диэлектриков не изменяется.

В то же время, поскольку тангенциальные составляющие напряженности электрического поля Е на границе двух диэлектриков меняются непрерывно, то тангенциальные составляющие вектора электрической индукции



 D_{τ} на границе двух диэлектриков изменяются прямо пропорционально диэлектрическим проницаемостям этих диэлектриков:

 $D_{\tau}^{(1)}$ $\epsilon^{(1)}$

 $\frac{D_{\tau}}{D_{\tau}^{(2)}} = \frac{\varepsilon^{(7)}}{\varepsilon^{(2)}}$

На границе двух диэлектриков своеобразное «преломление» линий электричес-

кой индукции (рис. 82)

Измерение электрической индукции в диэлектрике. Пусть в диэлектрике вырезана дискообразная щель, перпендикулярная линиям индукции, причем ее диаметр значительно превосходит толщину. В центре такой «поперечной» щели электрическая индукция D такая же, как в соседних с щелью точках диэлектрика. Следовательно, электрическая индукция D в диэлектрике есть величина, измеряемая силой, действующей на единичный положительный заряд в центре поперечной щели внутри данного диэлектрика.

Измерение напряженности электрического поля в диэлектрике. Пусть в диэлектрике вырезана «продольная» щель в виде цилиндра с осью, параллельной линиям напряженности и длиной, во много раз превосходящей диаметр. Напряженность в продольной щели такова же, что и в смежных точках диэлектрика, так как на боковой поверхности цилиндра не возникает связанных зарядов и, следовательно, напряженность поля Е при пе

реходе через эту поверхность не меняется.

Напряженность электрического поля в диэлектрике E есть величина, измеряемая силой, действующей на единичный положительный заряд в центре

продольной щели внутри данного диэлектрика.

Поток электрической индукции. Потоком вектора электрической индукции \mathbf{D} через элементарную площадку dS, нормаль к которой \mathbf{n} образует угол $\mathbf{\alpha}$ с направлением вектора электрической индукции \mathbf{D} , называется выражение:

$$dN = D \cos \alpha dS = D_n dS$$
,

где $D_n = D \cos \alpha$ — проекция вектора **D** на направление нормали **n**.

Название «поток» величина получила по аналогии со случаем течения жидкости. Если бы вектор ${\bf D}$ играл роль скорости течения, то указанное выражение определяло бы объем жидкости, ежесекундно протекающей через площадку dS.

Полным потоком N электрической индукции через поверхность S называется сумма потоков электрической индукции через элементарные площадки, на которые может быть разбита поверхность S:

$$N = \int_{S} D_{n} dS.$$

Принцип суперпозиции (наложения) потоков электрической индукции. Векторы электрической индукции складываются геометрически. Величина $D\cos\alpha$, входящая в выражение потока электрической индукции, представляет собой проекцию вектора D на направление нормали κ поверхности dS.

Как известно, проекция геометрической (векторной) суммы равна алгебраической сумме проекций векторных слагаемых на это же направление.

Поэтому поток электрической индукции суммарного поля нескольких зарядов равен алгебранческой сумме потоков электрической индукции полей каждого из этих зарядов в отдельности.

§ 11. Теорема Гаусса — Остроградского

Полный поток электрической индукции через замкнутую повержность произвольной формы прямо пропорционален алгебраической сумме электрических зарядов, заключенных внутри этой поверхности, и не зависит от зарядов, расположенных вне поверхности.

Множитель пропорциональности зависит от выбора системы единиц:

в системе Гаусса:

в системе СИ:

$$N = 4\pi \sum_{k=1}^{n} q_k;$$
 $N = \sum_{k=1}^{n} q_k,$

$$N = \sum_{k=1}^{n} q_k$$

где $q_1,\ q_2,\ \ldots,\ q_k,\ \ldots,\ q_n$ — заряды, заключенные внутри поверхности. Учитывая выражение полного потока электрической индукции, теорему можно также записать:

в системе Гаусса:

$$\oint D_n dS = 4\pi q; \qquad \oint D_n dS = q,$$

$$\oint_{S} D_{n} dS = q,$$

где q — полный заряд, заключенный внутри замкнутой поверхности S.

Теорема Гаусса — Остроградского позволяет легко рассчитывать напряженность электрических полей при симметричных распределениях зарядов и диэлектриков, вычисляя поток электрической индукции.

§ 12. Электрические поля при простейших распределениях зарядов

Линейное распре∂еление заряда. Пусть электрический заряд распределен равномерно вдоль бесконечной прямой, причем заряд на единице длины (линейная плотность заряда) равен η.

Напряженность поля и электрический потенциал заряженной бесконеч-

ной прямой:

в системе Гаусса: в системе СИ: $E = \frac{2\eta}{\varepsilon r} ; \qquad E = \frac{\eta}{2\pi\varepsilon\varepsilon_0 r} ;$

$$\varphi = -\frac{2\eta}{\varepsilon} \ln r; \qquad \varphi = -\frac{\eta}{2\pi\varepsilon\varepsilon_0} \ln r,$$

где г - расстояние от прямой по перпендикуляру к ней.

Сферическое распределение заряда. Пусть q — полный заряд сферы радиусом a, r — расстояние от центра сферы.

1. Заряд равномерно распределен по поверхности сферы.

Напряженность поля и электрический потенциал:

в системе Гаусса: в системе СИ:
$$E = \frac{q}{\epsilon r^2} (\text{при } r > a); \quad E = \frac{q}{4\pi\epsilon\epsilon_0 r^2} (\text{при } r > a);$$

$$E = 0 \text{ (при } r < a); \quad E = 0 \text{ (при } r < a);$$

$$\varphi = \frac{q}{\epsilon r} (\text{при } r \geqslant a); \quad \varphi = \frac{q}{4\pi\epsilon\epsilon_0 r} (\text{при } r \geqslant a);$$

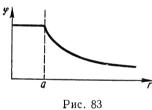
$$\varphi = \frac{q}{\epsilon a} (\text{при } r \leqslant a); \quad \varphi = \frac{q}{4\pi\epsilon\epsilon_0 a} \text{ (при } r \leqslant a).$$

Вне сферы (при r>a) поле такое же, как если бы оно создавалось зарядом q, помещенным в центре сферы. На поверхности шара напряжен-

E a

ность терпит разрыв непрерывности. Графики зависимости E и ϕ от r изображены на рис. 83.

2. Заряд равномерно распределен по объему сферы, причем заряд единицы объема (объемная плотность заряда) ϱ . Вне сферы поле такое же, как и в случае 1. Внутри сферы (при r < a) напряженность поля:



в системе Гаусса:

в системе СИ:

$$E = \frac{4}{3} \frac{\pi \varrho r}{\varepsilon}$$
;

$$E = \frac{\varrho r}{3\varepsilon\varepsilon_0}.$$

Поле равномерно заряженной поверхности. Заряд, приходящийся на единицу поверхности (поверхностная плотность заряда) о. Напряженность поля:

в системе Гаусса:

$$E = \frac{2\pi\sigma}{2}$$
;

в системе СИ:

$$E = \frac{\sigma}{2\varepsilon\varepsilon_0}.$$

Поле двух разноименно заряженных плоскостей с одинаковой по абсолютной величине поверхностной плотностью заряда σ .

В промежутке между плоскостями:

в системе Гаусса: в системе СП; $E = \frac{4\pi\sigma}{\epsilon} \; ; \qquad \qquad E = \frac{\sigma}{\epsilon \epsilon_0} \; .$

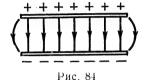
В остальном пространстве E=0.

Таким образом, поле безгранично протяженного плоского конденсатора целиком сосредоточено между обкладками и однородно. В реальном конденсаторе нарушение однородности поля имеет место у краев пластин (рис. 84).

Электрический диполь. Диполем называется совокупность двух равных по абсолютной величине разноименных зарядов q, помещенных на некотором расстоянии l один от другого.

Величина, измеряемая произведением величины одного из зарядов q на плечо диполя l, называется электрическим моментом диполя p=lq. Дипольный момент удобно рассматривать как вектор, направленный по оси диполя от положительного к отрицательному заряду. Если расстояние r от диполя много больше плеча диполя l, то напряженность поля диполя

$$E = \frac{p}{\varepsilon r^3} \sqrt{1 + 3\cos^2\varphi} \qquad (r \gg l),$$



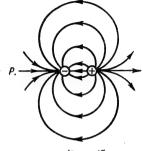


Рис. 85

где ϕ — угол между направлениями в точку, где вычисляется напряженность, из середины расстояния] между зарядами и оси диполя.

Картина линий напряженности поля диполя изображена на рис. 85. Поля, подобные полю диполя, образуются около полярных молекул, вокруг шаров искровых разрядников и т. п.

§ 13. Вектор поляризации

За меру поляризации диэлектрика принимается вектор поляризации \mathbf{P} , равный геометрической сумме дипольных моментов молекул \mathbf{p} в единице объема V диэлектрика:

$$\mathbf{P} = \frac{\Sigma \mathbf{p}}{\Delta V}$$
.

Степень ориентации молекул диэлектрика пропорциональна напряженности поля ${\bf E}$ в диэлектрике. Поэтому вектор поляризации ${\bf P}$ пропорционален напряженности поля ${\bf E}$:

$$P = \kappa E$$
.

где \varkappa —поляризуемость, или коэффициент поляризации. Пусть пластина из диэлектрика находится между обкладками плоского конденсатора. В системе СГСЭ напряженность поля при отсутствии диэлектрика E_0 связана с поверхностной плотностью заряда σ на обкладках:

$$E = 4\pi\sigma$$

Напряженность дополнительного поля E', вызванного поляризацией диэлектрика, аналогично связана с поверхностной плотностью связанных зарядов на поверхности диэлектрика σ' :

$$E' = 4\pi\sigma'$$
.

Напряженность поля в диэлектрике Е:

$$E = E_0 - E' = 4\pi (\sigma - \sigma') = \frac{E_0}{\varepsilon} = \frac{4\pi\sigma}{\varepsilon},$$

где в - диэлектрическая проницаемость диэлектрика.

Плотность связанных зарядов:

$$\sigma' = \frac{4\pi\sigma - E}{4\pi} = \frac{\varepsilon E - E}{4\pi} = \frac{\varepsilon - 1}{4\pi} E = \varkappa E.$$

Плотность поверхностных связанных зарядов об численно равна нормальной составляющей вектора поляризации. Коэффициент поляризации ж и диэлектрическая проницаемость в связаны соотношением:

$$\varepsilon = 1 + 4\pi \varkappa$$
, или $\varkappa = \frac{\varepsilon - 1}{4\pi}$.

Так как вектор электрической индукции $D = \varepsilon E$, то

$$D = E + 4\pi \kappa E = E + 4\pi P.$$

Вектор электрической индукции равен сумме вектора напряженности поля **E** и умноженного на 4 π вектора поляризации **P**.

В системе СИ $\varepsilon=1+\varkappa$, так как в системе СИ численное значение диэлектрической восприимчивости в 4π раз больше, чем в системе СГСЭ, вследствие применения рационализации формул.

§ 14. Типы диэлектриков

Диэлектрики с жесткими диполями. Диэлектрические среды, составленные из полярных молекул, характеризуются тем, что составляющие их молекулы обладают постоянным по величине дипольным моментом р. При отсутствии поля эти моменты хаотически ориентированы. В присутствии поля моменты молекулярных диполей приобретают определенную степень ориентированности. Поляризация таких диэлектриков называется д и п о лыной.

Диэлектрики с мягкими диполями. Дипольные моменты молекул диэлектриков с мягкими диполями не только ориентируются при наличии электрического поля, но и изменяют свою величину, так как при этом происхо-

дят смещения электрических зарядов внутри молекулы.

Неполярные диэлектрики. Молекулы неполярных диэлектриков в отсутствии электрического поля не являются диполями, так как заряды внутри молекул распределены симметрично. Молекулы неполярных диэлектриков становятся диполями в электрическом поле вследствие того, что при этом центр положительных зарядов в молекуле сдвигается на некоторое расстояние от центра отрицательных зарядов. Момент, приобретаемый такой молекулой, тем больше, чем легче происходит смещение электронов в молекуле. Поэтому поляризация неполярных диэлектриков называется электрон ной.

Пьезоэлектрический эффект. Электрическая поляризация, возникающая при растяжении или сжатии кристаллатвердого диэлектрика, построенного из полярных молекул, называется пьезоэлектрическим эффектом. При этом на противоположных гранях пластинки, вырезанной из

диэлектрика, появляются разноименные связанные заряды.

Пьезоэлектрическими свойствами обладают турмалин, кварц, сахар, сегнетова соль, цинковая обманка. Эти свойства используются в пьезоэлектрических датчиках, позволяющих регистрировать деформации и толчки, преобразуя их в электрические импульсы, в звукоснимателях и т. п.

Обратным пьезоэлектрическим эффектом называется деформация кристаллического диэлектрика, к которому приложена разность потенциалов. Обратный эффект имеет место для тех же веществ, что и прямой. Он является частным случаем явления электрострикции и изменения размеров тела под действием внешнего электрического поля.

Электрострикция пьезокварца используется для возбуждения ультра-

звуковых волн.

Сегнетоэлектрики (ферроэлектрики). Вещества с большим значением диэлектрической постоянной называются сегнетоэлектриками. Их типичный представитель сегнетова соль—двойная натрийкалиевая соль винной кислоты $NaKC_4H_4O_6\cdot 4H_2O$. При комнатной температуре диэлектрическая проницаемость сегнетовой соли достигает 10 000, а при 25°C падает до обычных значений.

Кристаллы фосфата калия KH₂PO₄ имеют аномально большую диэлект-

рическую проницаемость в интервале температур от —190 до —130° С.

Свойства сегнетоэлектриков были изучены советскими физиками И. В. Курчатовым и П. П. Кобеко. Советский физик Б. М. Бул обнаружил сегнетоэлектрические свойства титаната бария в широком интервале температур.

В кристаллах сегнетоэлектриков имеются микроскопические области, в которых дипольные моменты отдельных молекул ориентированы одинаково и в отсутствии внешнего электрического поля. Во внешнем поле по полю ориентируются сразу целые поляризованные области. Это объясняет

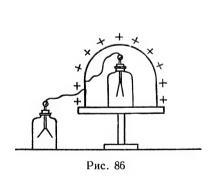
громадное значение диэлектрической постоянной сегнетоэлектриков.

Поляризация сегнетоэлектриков в этом смысле аналогична намагничению ферромагнетиков. Подобно явлениям остаточного намагничения и магнитного гистерезиса у последних сегнетоэлектрики проявляют остаточную электрическую поляризацию и электрический гистерезис. В связи с указанной аналогией сегнетоэлектрики называют также ферроэлектриками.

§ 15. Распределение заряда на проводнике

В условиях электростатики заряды распределяются на внешней поверхности проводника, которая представляет в условиях равновесия зарядов поверхность равного потенциала.

Линии напряженности нормальны к поверхности проводника. Внутри проводника в условиях равновесия зарядов электрический потенциал постоянен ϕ = const и напряженность электрического поля E = 0.



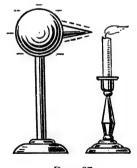


Рис. 87

Отсутствие поля внутри проводника, помещенного в электрическое поле, используется в технике в целях электрической защиты от внешних электрических полей—экранировки.

Опыт Фарадея. Поместим электроскоп внутри колокола из проволочной сетки. Если сетка заряжена, то листки электроскопа, соединенного с ней, не расходятся, так как весь заряд находится на внешней поверхности проводника (рис. 86).

Сзязь между напряженностью поля у поверхности проводника и поверхностной плотностью заряда. Напряженность поля на границе проводника

$$E = E_n = \frac{\sigma}{\varepsilon \varepsilon_0}$$
.

Наибольшая плотность заряда оказывается (в силу отталкивания частей заряда друг от друга) в наиболее выпуклых местах поверхности проводников—на ребрах и остриях. Вблизи этих мест эквипотенциальные поверхности расположены ближе одна к другой, чем где-либо, поэтому напряженность Е (градиент потенциала) максимальна. Это приводит к стеканию электричества с острия (рис. 87). «Электрический ветер»—это поток заряженных молекул, на которых размещаются заряды, стекающие с острия.

§ 16. Электрическая емкость проводников

Электроемкость проводника С численно равна величине заряда, который нужно сообщить проводнику, чтобы увеличить его потенциал на единицу:

$$C = \frac{dq}{d\Phi}$$
.

В системе СГСЭ единица емкости 1 см.

В системе СИ единица емкости

$$1 \ \, \varphi \text{арада} = \frac{1 \ \, \text{кулон}}{1 \ \, \text{вольт}} \ \, ;$$

$$1 \ \, \varphi \text{арада} = \frac{3 \cdot 10^9 \ \, \text{СГСЭ заряда}}{\frac{1}{300} \ \, \text{СГСЭ потенц.}} = 9 \cdot 10^{11} \ \, \text{см}.$$

Электроемкость шара радиусом r:

В системе Гаусса: $C_{\text{шара}} = \varepsilon \cdot r \ c M$;

В системе СИ: $C_{\text{mana}} = 4\pi \varepsilon \ \phi$.

Электроемкость уединенного проводника зависит от его геометрических размеров, формы и диэлектрической проницаемости среды, окружающей его, и не зависит от заряда на проводнике.

Электроемкость конденсатора. Конденсатором называется совокупность двух (или нескольких) проводников, разделенных прослойкой диэлектрика.

Электроемкостью конденсатора называется величина, измеряемая отношением заряда одной из его обкладок q к разности потенциалов U между обкладками:

$$C_{\text{конд}} = \frac{q}{U}$$
 .

Емкость плоского конденсатора:

в системе Гаусса:

и в системе СИ:

$$C = \frac{\varepsilon S}{4\pi d} \ cm; \qquad \qquad C = \frac{\varepsilon \varepsilon_0 S}{d} \ \phi.$$

Емкость цилиндрического конденсатора, состоящего из двух коаксиальных обкладок радиусов r_1 и r_2 и высоты h:

$$C = \frac{\varepsilon h}{2 \ln \frac{r_2}{r_1}} c_M; \qquad C = \frac{2\pi \varepsilon \varepsilon_0 h}{\ln \frac{r_2}{r_1}} \phi \quad (r_2 > r_1).$$

Емкость сферического конденсатора, состоящего из двух концентрических обкладок радиусом r_1 и r_2 :

$$C = \frac{\varepsilon r_1 r_2}{r_2 - r_1} \quad \text{cm}; \qquad \qquad C = \frac{4\pi \varepsilon \varepsilon_0 r_1 r_2}{r_2 - r_1} \quad \phi \quad (r_2 > r_1).$$

При параллельном соединении конденсаторов общая емкость C равна сумме соединяемых емкостей $C_1,\ C_2,\ \ldots,\ C_n$:

$$C = \sum_{k=1}^{n} C_k.$$

При последовательном соединении конденсаторов величина, обратная общей емкости батареи, равна сумме величин, обратных соединяемым емкостям C_1, C_2, \ldots, C_n :

$$\frac{1}{C} = \sum_{k=1}^{n} \frac{1}{C_k}.$$

§ 17. Энергия электрического поля

Энергия системы неподвижных точечных зарядов. Энергия электрического заряда q, находящегося в поле других зарядов с электрическим потенциалом ϕ , в точке, где помещен заряд, измеряется произведением заряда q на величину потенциала:

$$W = q \varphi$$
.

Энергия системы двух зарядов q_1 и q_2 измеряется работой, которую совершает сила электрического поля при удалении одного из этих зарядов в бесконечность. Если ϕ_{21} —потенциал поля первого заряда в точке, где находится второй заряд, и ϕ_{12} —потенциал поля второго заряда, где находится первый, то

$$W = q_1 \cdot \varphi_{12} = q_2 \cdot \varphi_{21} = \frac{1}{2} (q_1 \cdot \varphi_{12} + q_2 \cdot \varphi_{21}).$$

Для системы неподвижных точечных зарядов $q_1, q_2, \ldots, q_k, \ldots, q_n$:

$$W = \frac{1}{2} \sum_{k=1}^{n} q_k \varphi_k,$$

где ϕ_k — потенциал, создаваемый всеми зарядами, кроме k-го в точке, где находится заряд q_b .

Энергия заряженного проводника. Увеличение энергии проводника dW при получении им заряда dq измеряется произведением потенциала проводника ϕ на dq:

$$dW = \varphi dq.$$

Энергия заряженного проводника:

$$W = \int dW = \int \varphi dq = \int \frac{q}{C} dq = \frac{q^2}{2C},$$

причем постоянная интегрирования положена равной 0, так как энергия незаряженного проводника равна 0; q—полный заряд проводника, C—емкость проводника.

Учитывая связь заряда q, емкости C и потенциала ϕ : $C = \frac{q}{\phi}$, найдем энергию проводника, заряженного зарядом q до потенциала ϕ :

$$W = \frac{q\varphi}{2}$$
.

Энергия проводника емкостью С, заряженного до потенциала ф:

$$W = \frac{C\varphi^2}{2}$$
.

Энергия электрического поля. Плотностью энергии w называется величина, измеряемая энергией W в единице объема V:

$$\omega = \frac{dW}{dV}$$
.

Плотность энергии электрического поля w_E :

в системе Гаусса:

в системе СИ:

$$w_E = \frac{1}{8\pi} \cdot \varepsilon E^2 = \frac{ED}{8\pi} \frac{\partial pe}{cM^3}; \qquad w_E = \frac{\varepsilon_0 \varepsilon E^2}{2} = \frac{ED}{2} \frac{\partial \mathcal{M}}{M^3}.$$

Энергия электрического поля в объеме V определяется интегралом по объему $V\colon$

$$W = \int w_E dV;$$

в системе Гаусса:

в системе СИ:

Из последних соотношений очевидно, что энергия рассредоточена по всему объему, занимаемому полем, а не локализована в заряженном теле. Таким образом, этой энергией обладает электрическое поле как один из видов материи.

Теорема Ирншоу. Анализ различных равновесных конфигураций неподвижных зарядов убеждает, что всегда имеется такое изменение конфигурации зарядов, при котором потенциальная энергия системы уменьшится, а стало быть рассматривземое равновесие зарядов неустойчиво.

Формулировка теоремы Ирншоу: устойчивое статическое распределение

электрических зарядов невозможно.

Из теоремы Ирншоу следует, что атомы и молекулы, представляющие собой устойчивые системы электрических зарядов, должны являться динамическими системами, части которых находятся в непрерывном движении.

Пондеромоторные силы. Силы взаимодействия между заряженными телами называются пондеромоторными—от латинских слов pondus—вес и motus—движение.

Пластины плоского конденсатора притягиваются с силой:

$$F = \frac{\varepsilon E^2}{8\pi} S$$
 дин, $F = \frac{\varepsilon_0 \varepsilon E^2}{2} S$ ньютон,

где S — площадь пластины.

Сила притяжения пластин, приходящаяся на единицу площади пластины, равна плотности энергии поля.

постоянный электрический ток

§ 18. Электрический ток

Электрическим током называется направленное перемещение электрических зарядов.

Различают:

а) ток проводимости, когда микроскопические электрические заряды перемещаются внутри неподвижного макроскопического тела (твердого, жидкого или газообразного);

б) конвекционный ток, когда заряды переносятся вместе с макроскопи-

ческими частицами или телами, на которых они находятся;

в) ток в вакууме, когда микроскопические заряженные частицы (ионы или электроны) движутся независимо от макроскопических тел в вакууме.

 $Cunn\ moкa$. Величина i, определяемая количеством электричества dq, проходящим через поперечное сечение проводника за бесконечно малый промежуток времени dt, называется с и лой тока:

$$i = \frac{dq}{dt}$$
.

Если за любые равные промежутки времени через поперечное сечение проводника проходят одинаковые заряды, ток называется постоянным (по величине и по направлению) и обозначается /-

Плотностью тока ј называется величина измеряемая зарядом, протекающим за единицу времени через единицу поверхности проводника.

Плотность тока есть вектор, нормальный к поверхности, через которую протекает ток.

Численно

$$i=\frac{i}{S}$$
,

где S — площадь поперечного сечения проводника.

За направление электрического тока условно принимается направление движения положительных зарядов (или направление, противоположное направлению движения отрицательных зарядов).

§ 19. Закон Ома для участка цепи

Падение потенциала ($\phi_1 - \phi_2$) на участке электрической цепи, не содержащем источников тока, называется на пряжением U, приложенным на этом участке.

В $18\widetilde{2}6$ г. немецкий ученый Георг Симон Ом (1787—1854) установил экспериментально закон для участка цепи: ток I в проводнике прямо пропорционален напряжению U на концах проводника:

$$I = GU$$
.

Коэффициент пропорциональности G называется проводи мостью проводника, а величина, обратная проводимости, — сопротивлением R проводника, т. е.:

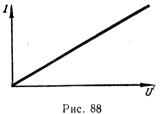
$$I = \frac{U}{R}$$
.

Существенно, что в зависимости, найденной Омом, сопротивление R выступает как постоянная величина, присущая данному проводнику и не зависящая от приложенного к нему напряжения.

График зависимости, выражаемой законом Ома (вольт-амперная харак-

теристика), есть прямая (рис. 88).

Удельное сопротивление. Для цилиндрического однородного проводника его сопротивление R прямо пропорционально длине l и обратно пропорционально площади поперечного сечения S:



$$R = \varrho \frac{l}{c}$$
.

Коэффициент пропорциональности о называется удельным сопротивлением вещества, из которого изготовлен провод-

Установим единицу удельного сопротив-

Для проволок удобно длину измерять

в м, а плещадь поперечного сечения—в мм², тогда R измеряется в $\frac{o \cdot m \cdot m^2}{M}$:

$$1\frac{o_M \cdot m_M^2}{m} = \frac{1 \cdot o_M \cdot (10^{-3} \, M)^2}{1 \, m} = 10^{-6} \, o_M \cdot M.$$

§ 20. Сторонние силы. Электродвижущая сила (э.д.с.)

Наличие тока в проводнике приводит к нейтрализации помещенных на зарядов. Для поддержания постоянной разности потенциалов, а следовательно, и тока, необходимо наличие сторонних сил неэлектрической природы, осуществляющих разделение электрических зарядов.

Природа сторонних сил может быть различна. В генераторах электрического тока разделение зарядов осуществляется силами магнитного поля.

в гальванических элементах и аккумуляторах — химическими и т. д.

Величина, измеряемая работой сторонних сил при переносе ими единицы положительного заряда в цепи, называется электродвижущей силой (э.д.с.) источника тока 🖁.

Напряжением U на участке цепи 1-2, содержащем э. д. с., называется величина, измеряемая работой электростатических и сторонних сил по пере-

носу единицы положительного заряда из точки 1 в точку 2:

$$U_{12} = (\varphi_1 - \varphi_2) + \mathcal{E}.$$

Закон Ома для участка цепи, содержащего э.д.с.,

$$IR_{12} = (\varphi_1 - \varphi_2) + \mathcal{E},$$

где R_{12} — сопротивление участка цепи, (ϕ_1 — ϕ_2)— разность потенциалов на его концах, \mathcal{E} — \mathfrak{g} , д. с., действующая на участке.

Закон Ома для замкнутой цепи. Для замкнутой цепи $U_{12}=0$ и $R_{12}=$ = R + r, т. е. полное сопротивление цепи складывается из сопротивления внешнего участка цепи R и внутрениего сопротивления источника тока r. поэтому

$$I = \frac{\mathcal{E}}{R+r}$$
.

 $\mathit{Измерение}\ {\it э.\ d.\ c.}\ \mathsf{По}\ {\it закону}\ \mathsf{Ома}\ \mathsf{для}\ {\it участка}\ \mathsf{цепи}\ I = rac{U}{R}.\ \mathsf{Для}\ {\it замкну-}$

той цепи $I = \frac{g}{R + r}$. Приравнивая эти два уравнения, получаем:

$$\frac{U}{R} = \frac{\mathcal{E}}{R+r}$$
,

$$U = \mathcal{E} \frac{1}{1 + \frac{r}{R}}.$$

Если сопротивление R внешнего участка цепи бесконечно велико $(R=\infty)$, то U=&.

Электродвижущая сила источника тока численно равна напряжению на зажимах его при разомкнутой внешней цепи.

Электродвижущая сила гальванических элементов

Стандартный элемент Вестона. Э.д.с. при 20°С составляет 1,01830 вольта. В области температур от 20 до 40°С э.д.с. зависит от температуры по следующему закону:

$$\mathfrak{L} = 1,01830 - 406 \cdot 10^{-7} (t-20) - 9,5 \cdot 10^{-7} (t-20)^2 + 0,1 \cdot 10^{-7} (t-20)^3$$
.

Стандартный элемент Кларка. Э.д.с. при 15°C составляет 1,4328 вольта. В области температур от 0 до 30°C:

$$\mathcal{L} = 1,4328 - 119 \cdot 10^{-5} (t - 15) - 0,7 \cdot 10^{-5} (t - 15)^2$$
.

Максимальный ток, который может быть получен от стандартных элементов без их существенной поляризации, имеет порядок величины $5\cdot 10^{-5}\,a$

Распространенные гальванические элементы

Элемент	Приблиз. э. д. с., в	Состав			
Лекланше	1,5	Амальгамированный цинк; насыщенный раствор аммиачной соли; двуокись марганца и уголь; уголь			
Даниэля	1,1	Амальгамированный цинк; раствор серной кислоты в воде $(60 \ cm^3/n)$; насыщенный раствор медного купороса; уголь			
Грене	2,0	Амальгамированный цинк; раствор 90 г K ₂ Cr ₂ O ₇ , 100 см ³ H ₂ SO ₄ , 900 см ³ H ₂ O; уголь			
Бунзена	1,9	Амальгамированный цинк; раствор серной кислоты в воде ($80~cm^3/a$); концентрированная азотная кислота; уголь			

§ 21. Закон Джоуля — Ленца

Закон установлен английским физиком Джемсом Прескотом Джоулем (1818—1889) и русским физиком Эмилием Христиановичем Ленцем (1804—1865) независимо друг от друга.

Теплота, выделяемая в проводнике, по которому течет ток, прямо пропорциональна квадрату тока I, сопротивлению проводника R и времени прохождения тока t:

$$Q = kI^2Rt$$
.

Если I измерено в амперах, R—в омах, t—в секундах и k=1, то правая часть получается в джоулях:

$$\begin{split} Q &= IUt \ \partial \mathcal{H}; \\ Q &= I^2Rt \ \partial \mathcal{H}; \\ Q &= \frac{V^2}{R}t \ \partial \mathcal{H}. \end{split}$$

Это различные формы записи закона Джоуля-Ленца.

Мощность тока, как это следует из выражения для работы, совершаемой током, есть



Если справедлив закон Ома V = IR, можно пользоваться формулами:

$$P=I^2R$$
 и $P=\frac{U^2}{R}$.



Уэлом в разветвленной цепи называется точка, где сходится более двух проводников.

Контуром в разветвленной цепи называется замкнутый участок такой цепи,

Ветвью называется участок цепи между соседними узлами.

Следующие законы были установлены в 1847 г. немецким физиком Густавом Робертом Киругофом (1824—1887)

Робертом Кирхгофом (1824—1887). Первое правило Кирхгофа. Алгебраическая сумма токов, сходящихся в узле, равна нулю, если считать подходящие к узлу токи положительными и отходящие— отрицательными:

$$\sum_{k=1}^{n} l_k = 0.$$

Это правило выражает закон сохранения электрического заряда. В противном случае в узлах осуществлялось бы накопление заряда, так как за единицу

времени к узлу подходило бы и от узла отходило разное количество электричества.

Второе правило Кирхгофа. Алгебранческая сумма произведений токов

Второе правило Кирхгофа. Алгебраическая сумма произведений токов на сопротивления (включая и внутренние) равна алгебраической сумме электродвижущих сил, действующих в замкнутом контуре:

$$\sum IR + \sum Ir = \sum \mathcal{E}.$$

При этом и токи, и э.д.с., совпадающие с произвольно выбранным направлением обхода контура, считаются положительными, а направленные навстречу обходу — отрицательными.

Первое и второе правила Кирхгофа, если известны сопротивления и э.д.с., включенные в разветвленную цепь, позволяют составить систему



ГУСТАВ РОБЕРТ КИРХ-ГОФ (1824—1887)— немецкий физик— установил обращение спектральных линий, положив вместе с Бунзеном начало спектральному анализу (1859), указал основной закон теплового излучения (закон Кирхеофа), ввел понятие абсолютно черного тела, указал правила расчета разветвленных цепей электрического тока

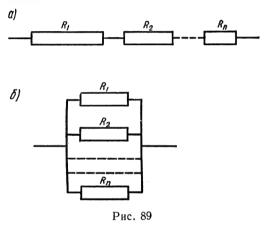
алгебраических уравнений первой степени относительно неизвестных токов

в ветвях и найти все эти токи, решая систему.

Примечание. Поскольку направления токов в процессе составления уравнений на основании правил Кирхгофа неизвестны, следует расставить стрелки, указывающие эти направления, предположительно, руководствуясь лишь тем, чтобы для каждого узла имелись как подходящие к нему, так и отходящие от него токи. Если значение какого-либо из токов, определенное из решения уравнений, получается отрицательным, это значит, что предположительно указанное направление тока следует изменить на противоположное.

Эквивалентные замены в ветвях. Ветвь, состоящую из нескольких последовательно соединенных сопротивлений (внешних и внутренних), можно заменить одним сопротивлением, равным сумме этих сопротивлений. Несколько сопротивлений, включенных параллельно между двумя узлами, можно заменить одним, сопротивление которого определяется по правилам

параллельного соединения.



Соединение сопротивлений. Последовательным соединением участков цепи называется соединение, при котором конец предыдущего соединяется с началом последующего (рис. 89, a).

Сопротивление R цепи последовательно соединенных сопротивлений

 R_1, R_2, \ldots, R_n равно сумме этих сопротивлений:

$$R = R_1 + R_2 + \ldots + R_n = \sum_{k=1}^{n} R_k$$

Параллельным соединением участков цепи называется такое, при котором начала всех участков соединяются в один узел, а концы—в другой (рис. 89, δ).

Величина, обратная сопротивлению параллельного соединения сопротивлений, равна сумме величин, обратных сопротивлению каждого из

участков:

$$\frac{1}{R} = \frac{1}{R_1} + \frac{1}{R_2} + \dots + \frac{1}{R_n} = \sum_{k=1}^n \frac{1}{R_k}.$$

Соответственно проводимость G параллельного соединения сопротивлений равна сумме проводимостей каждого из участков:

$$G = G_1 + G_2 + \ldots + G_n = \sum_{k=1}^n G_k.$$

Действительно, при параллельном соединении ток $I\!=\!\frac{U}{D}$ равен сумме токов в каждом из участков $I_1 = \frac{U}{R_1}$, $I_2 = \frac{U}{R_2}$ и т. д.

Гоэтому

$$\frac{U}{R} = \frac{U}{R_1} + \frac{U}{R_2} + \ldots + \frac{U}{R_n},$$

что после сокращения на общее для всех участков напряжение $oldsymbol{U}$ приводит

к указанному выше правилу.

Соединение э.д.с. При последовательном соединении э.д.с. полная э.д.с., действующая на участке, равна алгебраической сумме соединяемых э.д.с., поскольку работы сил складываются алгебраически:

$$\mathcal{E} = \mathcal{E}_1 + \mathcal{E}_2 + \dots + \mathcal{E}_n = \sum_{k=1}^n \mathcal{E}_k.$$

Общее внутреннее сопротивление последовательно соединенных э.д.с. равно сумме внутренних сопротивлений каждой из э.д.с.:

$$r = r_1 + r_2 + \ldots + r_n = \sum_{k=1}^{n} r_k$$

При параллельном соединении п одинаковых э.д.с. соединяют между собой одинаковые полюсы всех источников. В этом случае полная э.д.с. равна э.д.с. каждого из соединяемых источников, полное внутреннее сопротивление в n раз меньше внутреннего сопротивления каждого из соединяемых источников.

Источники э.д.с. разной величины параллельно не соединяются, так как при этом ток через меньшую э.д.с. проходил бы в направлении, противоположном обычному, как это следует из правил Кирхгофа. Меньшая из э.д.с. являлась бы в этом случае лишь вредным фактором.

§ 23. Определение заряда электрона из законов Фарадея

Майкл Фарадей в 1833 г. экспериментально показал, что при прохождении к электродам количества нонов с валентностью п, равного числу Авогадро N, отношение перенесенного ими заряда q к их валентности является постоянной величиной:

$$F = \frac{q}{n} = 96\,496 \,\kappa$$

и в настоящее время называется числом Фарадея.

Заряд одновалентного иона е равен, очевидно, отношению числа Фарадея F к числу Авогадро N:

$$e = \frac{F}{N} = \frac{96496}{6.025 \cdot 10^{23}} \approx 1.6 \cdot 10^{-19} \kappa.$$

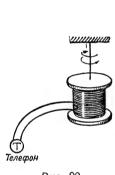
Идея атомарного строения электрического заряда получила дальнейшее развитие в работах Вильгельма Вебера (1804—1891), Вильяма Крукса (1832—1919), Германа Гельмгольца (1821—1894), Сванте Аррениуса (1859—1927), Гендрика Антона Лоренца (1853—1928) и др.

Развитие представлений об атомарности, дискретности электрического заряда привело к открытию элементарной частицы электрона — носителя

элементарного отрицательного электрического заряда.

§ 24. Определение удельного заряда электрона

Опыт Л. И. Мандельштама и Н. Д. Папалекси (1913 г.). Қатушка из изолированного проводника, выводы которой присоединены к телефону (рис. 90), приводится в колебательное движение вокруг оси. Благодаря инерции свободных зарядов в проводнике, намотанном на катушку, при крутильных колебаниях ее на концах провода возникает переменная раз-





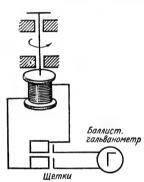


Рис. 91

ность потенциалов и телефон издает звук. Это объясняется инерционным движением переносчиков заряда в проводнике.

Эксперимент был усовершенствован Стюартом и Толменом.

Опыт Стюарта и Толмена (1916 г.). Катушка приводится в быстрое вращательное движение вокруг оси и затем резко тормозится. Выводы катушки замкнуты на баллистический гальванометр (рис. 91). При торможении через гальванометр проходит импульс тока, связанный с инерцией свободных зарядов в проводнике катушки.

При инерционном разделении зарядов в проводнике возникает электрическое поле с напряженностью $E=\frac{U}{l}$, где l-длина проводника, а U-разность потенциалов на концах его; U=iR, причем R- полное сопротивление цепи, i-ток.

Указанное поле уменьшает количество движения каждого элементар-

ного носителя заряда то до нуля. Пусть заряд носителя е.

Импульс силы (Fdt = eEdt) равен изменению количества движения носителя заряда mdv:

$$mdv = eEdt = \frac{eU}{l} dt = \frac{eR_i}{l} dt = \frac{eR}{l} dq,$$

где dq — элементарное количество электричества: dq = idt.

Интегрируя, получим:

$$\int\limits_{0}^{b}mdv=rac{Re}{l}\int\limits_{0}^{q}dq$$
, или $rac{e}{m}=-rac{lv}{Rq}$.

Величины, стоящие в правой части, измеримы.

Опыт позволяет определить отношение заряда к массе элементарного носителя заряда в металле:

$$\frac{e}{m} \approx -5,27 \cdot 10^{17} \frac{\text{CFC}}{e} = -1,76 \cdot 10^{11} \frac{\kappa}{\kappa e}$$

что совпадает с отношением $\frac{e}{m}$ для электрона.

Опыт Стюарта и Толмена устанавливает, что носителями электрического тока в металлах являются свободные электроны.

§ 25. Закон Ома в электронной теории

Если внутри металла создано однородное электрическое поле напряженностью E, то на электрон действует сила $\mathbf{F} = e\mathbf{E}$, сообщающая ему ускорение в промежутке между положительными ионами кристаллической решетки металла. За время свободного пробега $\mathbf{\tau}$ скорость направленного движения электрона возрастает от $\mathbf{0}$ до

$$U_{\text{Makc}} = \frac{eE}{m} \tau$$
.

В среднем электрон движется направленно со скоростью:

$$\mathbf{v}_{\mathrm{cp}} = \frac{\mathbf{U}_{\mathrm{макс}}}{2} = \frac{e\mathbf{E}\tau}{2m}$$
, или $\mathbf{v}_{\mathrm{cp}} = \frac{e\mathbf{E}l}{2mu}$,

поскольку

$$\tau = \frac{l}{\overline{u}}$$
,

где l— длина свободного пробега, а \overline{u} —средняя скорость хаотического движения электрона.

Если концентрация свободных зарядов n, то через единичную площадку за единицу времени проходит заряд

$$\mathbf{j} = en\mathbf{v}_{cp}$$

поэтому плотность тока равна:

$$\mathbf{j} = \frac{ne^2l}{2m\overline{u}} \mathbf{E}.$$

Это выражение есть закон Ома в электронной теории Друдэ — Лоренца, записанный в дифференциальной форме.

Электропроводность

$$\gamma = \frac{ne^2l}{2m\overline{u}} = \frac{1}{Q}$$
,

где Q - удельное сопротивление.

Для однородного цилиндрического проводника длиной l и поперечным сечением S напряжение на его концах U=El, а сопротивление $R=\varrho\,\frac{l}{S}$, поэтому

$$\frac{1}{S} = \frac{1}{\rho} \frac{U}{l}$$
, или $I = \frac{U}{R}$.

Получен закон Ома для участка цепи в интегральной форме.

§ 26. Закон Джоуля — Ленца в электронной теории

Приращение энергии электрона на ΔW за счет работы электрических сил поля равно разности энергий электрона в конце пробега $\frac{m}{2} \, (u + v_{
m makc})^2$

и в начале пробега $\frac{m\overline{u^2}}{2}$:

$$\Delta W = \frac{m}{2} \left(2 \overline{u} v_{\text{Makc}} + \frac{v_{\text{Makc}}^2}{2} \right) = \frac{m v_{\text{Makc}}^2}{2},$$

поскольку скорость хаотического движения \overline{u} с одинаковой вероятностью совпадает с $v_{\rm makc}$ по направлению или противоположно направлена, т. е. член $2\overline{u}v_{\rm makc}$ в среднем равен 0.

Энергия, накапливаемая электронами, при столкновениях передается ионам кристаллической решетки. Полная энергия, выделяющаяся в единице объема за единицу времени, равна:

$$p = \frac{n\Delta W}{\tau} = \frac{n\overline{u}}{l} \cdot \frac{m}{2} \cdot \frac{e^2 l^2 E^2}{m^2 \overline{u}^2},$$
$$p = \gamma E^2.$$

Это есть закон Джоуля—Ленца в дифференциальной форме.

Если однородный цилиндрический проводник имеет длину l и поперечное сечение S, то мощность P, выделяемая в объеме V=lS:

$$P = pV = \frac{1}{\varrho} \left(\frac{V}{l} \right)^2 lS = \frac{U^2}{\varrho \frac{l}{S}} = \frac{U}{R} ,$$

где R — полное сопротивление проводника;

$$P = \frac{U^2}{R}$$
; $P = l^2 R$; $P = lU$.

Это выражение закона Джоуля — Ленца в интегральной форме.

§ 27. Закон Видемана—Франца в электронной теории

Средняя энергия одного электрона согласно классической электронной теории металлов:

 $\varepsilon = \frac{3}{2} kT$

где k — постоянная Больцмана, T — абсолютная температура.

Теплоемкость, отнесенная к одному электрону:

$$C_e = \frac{3}{2} k$$
.

Считая, что вся теплопроводность металла обусловлена свободными электронами, на основании кинетической теории газов (стр. 132) получим коэффициент теплопроводности металла:

$$\lambda = \frac{1}{3} \, l \, \overline{u} n \, C_e.$$

Сравнивая λ с коэффициентом электропроводности $\gamma = \frac{ne^2l}{2mu}$, получим:

$$\frac{\lambda}{\gamma} = \frac{4}{3} \frac{\epsilon C_e}{e^2}$$
, или $\frac{\lambda}{\gamma} = 3 \left(\frac{k}{e}\right)^2 T$,

т. е. отношение теплопроводности λ к электропроводности γ для всех металлов одинаково и пропорционально абсолютной температуре T. Этот закон был сформулирован Видеманом и Францем.

Отношение коэффициента теплопроводности и электропроводности металлов

Металл	T°K .	$\frac{\lambda}{\gamma T} \cdot 10^{\circ}$	Металл	τ°Κ	$\frac{\lambda}{\gamma T} \cdot 10^8$	
Алюминий Висмут	291,2 373,2 291,2 373,2 273,2 273,2 273,2 273,2 273,2 273,2 273,2 374,8 373,2 291,2 373,2	2,18 2,27 3,31 2,89 2,47 2,35 2,40 2,47 2,23 2,23 2,23 2,28 2,28 2,249	Платина	273,2 373,9 196,2 86,2 273,2 373,9 273,2 273,2 90,0 293,2 83,2	2,51 2,60 2,55 2,65 2,47 2,56 2,31 2,37 2,83 3,03 2,56 2,04	

Примечание. Коэффициент теплопроводности λ выражен в $\mathit{вm}\cdot\mathit{cm}^{-1}\times \mathit{xpad}$, электропроводность γ — в $\mathit{om}^{-1}\cdot\mathit{cm}^{-1}$.

Зависимость сопротивления металлов от температуры. Как показывает опыт, сопротивление металлических проводников R_t линейно возрастает с увеличением температуры t по закону:

 $R_t = R_0 \ (1 + \alpha \ t^\circ),$

где $R_{\rm o}$ —сопротивление при 0°С, α —температурный коэффициент сопротивления. Для чистых металлов

$$a \approx \frac{1}{273} epa \partial^{-1}$$
.

§ 28. Сверхпроводимость

Явление сверхпроводимости заключается в том, что вблизи абсолютного нуля температур сопротивление проводника при некоторой характерной для данного вещества температуре скачкообразно уменьшается до нуля.

Сверхпроводимость была открыта в 1911 г. голландским ученым Гейке Камерлинг-Оннесом (1853—1926), изучавшим электропроводность ртути при низких температурах.

Период	Ряд	группы								
		I	II	III	IV	V	VI	VII	VIII	0
I	1	Н								He
II	2	Li	Be	В	С	N	0	F		Ne
. III	3	Na	Mg	Al	Si	P	s	CI		AI
IV	4	К	Ca	Sc	Ti	v	Cr	Mn	Fe Co Ni	
	5	Cu	Zn	Ga	Ge	As	Se	Br		Kr
v	6	Rb	Sr	Y	Zr	Nb	Mo	Tc	Ru Rh Pd	
	7	Ag	Cd	ln	Sn	Sb	Te	J		Xe
VI	8	Cs	Ba	La	Hf	Ta	w	Re	Os Ir Pt	
	9	Au	Hg	TI	РЬ	Bi	Po	At		Rn
VII	10	Fr	Ra	Ac	Th	Pa	U			

Рис. 92

Сверхпроводимость обнаружена у 19 металлов и ряда сплавов, в том числе и у сплавов тех веществ, которые сами не являются сверхпроводниками. На рис. 92 сверхпроводники заключены в рамку.

Температуры перехода в сверхпроводящее состояние

Вещество	T° K	Вещество	<i>т</i> ° К	Вещество	<i>т</i> ∘ қ
Алюминий	1,14 0,53 4,3 0,79 1,06	Цирконий Ниобий Кадмий Индий Олово Рений	0,7 9,22 0,54 3,37 3,69 0,85	Лантан	4,71 0,35 4,38 4,12 2,39 7,26 1,37 1,30

Наиболее высокими температурами перехода в сверхпроводящие состояния обладают нитрид ниобия Nb·N (23° K), карбид ниобия Nb·C (10,1° K) и ниобий Nb (9,22° K).

Если бы удалось получить сплавы со сверхпроводимостью при обычных температурах (порядка 300° K), то это имело бы огромное значение для

электротехники.

ЭЛЕКТРИЧЕСКИЙ ТОК В ВАКУУМЕ, ГАЗАХ И ЖИДКОСТЯХ

§ 29. Термоэлектронная эмиссия

Испускание электронов накаленными телами называется термоэлектронной эмиссией.

В хаотичном движении внутри металла отдельные электроны приобретают кинетическую энергию, превышающую работу выхода электрона из металла, и вырываются из металла. При этом металл заряжается положительно и притягивает вылетевшие электроны. В результате двух процессов:

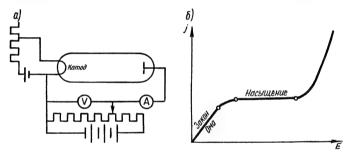


Рис. 93

«испарения» электронов из металла и «конденсации» электронов в металл устанавливается некоторая концентрация электронов над металлом. Эта концентрация ничтожно мала при обычных температурах и резко возрастает

с повышением температуры. Если накаленный металл является катодом вакуумной трубки, причем приложенное к ней напряжение обеспечивает увлечение всех эмитируемых из катода электронов электрическим полем, то характеристикой термоэмиссионных свойств вещества катода является ток эмиссии, приходящийся на каждый квадратный сантиметр накаленной поверхности тела, т. е. плотность

тока эмиссии при насыщении.

Формула Дёшмена—Ричардсона. Плотность тока эмиссии при насыщении _{јнас} описывается формулой Дёшмена—Ричардсона:

$$j_{\text{Hac}} = BT^2 e^{-\frac{A_{\text{BMX}}}{kT}},$$

где B-постоянная, T-абсолютная температура катода, $A_{ exttt{BMX}}-$ работа выхода электрона из металла, k-постоянная Больцмана.

Внесение примеси 1-2% тория к вольфраму или использование окислов металлов в тысячи раз увеличивает ток эмиссии. Поэтому торированный и оксидированный вольфрам широко применяется в приборах, использующих явление термоэлектронной эмиссии.

§ 30. Электрический ток в вакууме

Электрический ток через вакуум может быть осуществлен с помощью эвакуированной трубки, к электродам которой подводится напряжение. Накалечный катод обеспечивает термоэмиссию электронов. Пучок электронов иногда называется в этом случае катодными лучами (рис. 93, a).

Ток в вакууме между накаленным катодом и анодом не подчиняется закону Ома. Причина этого в образовании вблизи катода электронного

облака, создающего объемный отрицательный заряд.

Ток подчиняется в этом случае закону Богуславского—Ленгмюра, согласно которому ток / растет пропорционально разности потенциалов в степени 3/2:

$$I = \alpha U_a^{3/2}$$
.

При больших разностях потенциалов ток достигает насыщения. Ток насыщения $I_{\rm H}$ определяется числом электронов, испускаемых катодом в единицу времени.

§ 31. Электрический ток в газах

Газы при атмосферном давлении являются хорошими изоляторами. Переносчики зарядов в них почти отсутствуют. Газ становится проводником, если

создать в нем ионы (ионизовать газ).

Несамостоятельной проводимостью газа называется проводимость, при которой ионизация вызывается и поддерживается при помощи специального постороннего воздействия. К таким воздействиям относятся термическое (образование ионов в пламени), облучение газа ультрафиолетовым, рентгеновским или у-излучением. Небольшая проводимость в воздухе создается космическими лучами, которые и были открыты в результате таких наблюдений.

Самостоятельная проводимость газа (обычно разреженного) обеспечивается тем, что заряженные частицы, разогнанные электрическим полем, при столкновении с нейтральными молекулами газа ионизируют их.

При этом отпадает необходимость в дополнительном ионизаторе.

Ионизация газа и рекомбинация ионов. При наличии ионизатора в газе происходят два противоположных процесса: ионизация, т. е. распад нейтральных молекул на заряженные части (ионы), и рекомбинация (молизация), т. е. образование из разноименно заряженных ионов нейтральных молекул.

Число ионов, рекомбинирующих в молекулы, $\Delta n'$ пропорционально как числу положительных, так и числу отрицательных ионов, т. е. $\Delta n' = \gamma n_0^2$,

где n_0 —число положительных (или отрицательных) ионов.

Если число возникающих ионов Δn равно числу рекомбинирующих: $\Delta n = \gamma n_0^2$, имеет место равновесие. Число ионов одного знака в единице объ-

ема
$$n_0 = \sqrt{rac{\Delta n}{\gamma}}$$
, где $\gamma-$ коэффициент рекомбинации.

Подвижностии ионов. Подвижностью газового иона называется величина u, численно равная скорости иона при напряженности электрического поля, равной единице.

Различают подвижности положительных ионов u_+ и отрицательных

ионов u_{\perp} .

Скорость v упорядоченного движения иона пропорциональна напряженности поля E:

$$v_{+} = u_{+}E, \ v_{-} = u_{-}E.$$

Закон Ома. Если плотность тока ј столь мала, что можно пренебречь числом ионов, уносимых током, по сравнению с числом рекомбинирующих

ионов, то число ионов $n_{\rm o}$ в единице объема газа можно считать постоянным. Тогда плотность тока:

$$j = en_{0}(v_{+} + v_{-}),$$

 $j = en_{0}(u_{+} + u_{-})E.$

Последнее равенство выражает закон Ома.

Закон Ома при несамостоятельной проводимости газа справедлив лишь

при малой плотности тока.

Насыщение. В случае, когда плотность тока столь велика, что убыль ионов определяется лишь процессом их нейтрализации на электродах, а рекомбинация не успевает произойти, ток не зависит от разности потенциалов и называется током насыщения.

Полная вольт-амперная характеристика несамостоятельного газового разряда. Начальный линейный участок графика (рис. 93, б) соответствует области применимости закона Ома. При увеличении напряженности поля закон Ома перестает быть справедливым. Этому соответствует криволинейный участок характеристики. Затем наступает насыщение, которому соответствует отрезок графика, параллельный оси абсцисс.

При высоких напряжениях график начинает резко идти вверх. Это лавинообразное возрастание тока связано с процессами ударной ионизации. Ускоренные полем электроны начинают ионизовать нейтральные молекулы

газа. Затем наступает электрический пробой газа.

Закон Столетова. Максимальный ток наблюдается для исследуемого газа всегда при одном и том же отношении напряженности поля E к давлению p:

 $\frac{E}{p} = C$

где C — константа Столетова.

Закон Пашена. Пробой газа происходит для каждого газа при определенном, характерном для него отношении напряженности поля к давлению.

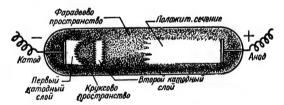


Рис. 94

Оба закона объясняются тем, что при малом давлении велика длина свободного пробега, вследствие чего электронные лавины образуются при меньших напряженностях поля.

Образование электронных лавин и ионов, а также выбивание ионами из катода дополнительных электронов при напряженностях порядка $10\,000\,\frac{B}{CM}$ в газе обычной плотности приводит к пробою газа и перерастанию несамостоятельного (тихого) разряда в самостоятельный.

Т леющий разряд в еазе. При пониженном давлении (10⁻³ am) в газоразрядной трубке наблюдается тлеющий разряд, происходящий при отсут-

ствии внешних ионизаторов.

В части трубки, прилегающей к аноду, имеет место положительное свечение, затем следует темное пространство Фарадея, тонкий ярко светящийся второй катодный слой, темное пространство Крукса и сияние, окружающее катод, — первый катодный слой.

Картина тлеющего разряда и распределение потенциала вдоль трубки

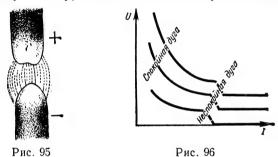
приведены на рис. 94.

При тлеющем разряде катод под влиянием бомбардировки ионами становится источником электронов, устремляющихся к аноду. В относительно темном круксовом пространстве скорость электронов быстро возрастает. Во втором катодном слое вследствие соударений электронов с нейтральными молекулами скорость электронов уменьшается. Скорость электронов в фаралеевом пространстве меньше, чем в круксовом. Во втором катодном слое образуются положительные ионы, необходимые для поддержания разряда.

Положительное свечение иногда распадается на чередование светлых

и темных полос — страты. При этом разряд называют слоистым.

Положительное свечение тлеющего разряда используется как источник света в газоразрядных трубках, наполненных инертными газами.



лезного — $7200 \frac{a}{cm^2}$, для ртутного — $4000 \frac{a}{cm^2}$. В процессе разряда угольный катод заостряется, а на аноде образуется положительный кратер (рис. 95). Температура зоны положительного свечения составляет 6000° К при нормальном давлении, а при давлении в сотни атмосфер доходит до $10\,000^{\circ}$. При увеличении тока электропроводность дуги вследствие усиления процессов термоэлектронной эмиссии и термоионизации резко возрастает, а сопротивление уменьшается. Влияние пространственных зарядов приводит к наличию обратной электродвижущей силы $U_{\rm ofp} \approx 10~e$. Поэтому при увеличении тока I разность потенциалов на электродах U меняется по закону:

$$U = (a + U_{\text{ofp}}) + \frac{e}{I}$$

(для дуги с угольными электродами).

Вольт-амперная характеристика дуги (рис. 96) является падающей. Случайное охлаждение газоразрядного промежутка приводит к уменьшению тока и угасанию дуги. Для обеспечения устойчивого горения последовательно с дугой во внешнюю цепь вводится реостат («успокоительное» сопротивление). При случайном уменьшении тока в дуге напряжение на успокоительном сопротивлении падает. При неизменном подведенном напряжении — это приводит к увеличению напряжения на дуге.

Электрическая дуга применяется для электрического освещения в дуго-

вых лампах и прожекторах, в электропечах и др.

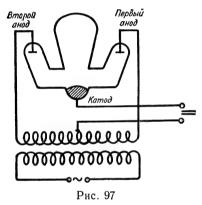
Первые применения дуги для освещения были осуществлены П. Н. Яблочковым (1847—1894), обеспечившим устойчивость горения при помощи параллельного расположения угольных электродов («свеча Яблочкова») и В. Н. Чиколевым (1845—1898), создавшим дифференциальный регулятор, автоматически сближающий сгоравшие угли.

В настоящее время широко применяются ртутные дуговые лампы. Сварка металлов посредством электрической дуги, впервые осуществленная русским ученым Н. Н. Бенардосом (1842—1905) и усовершенствованная Н. Г. Славяновым (1854—1897), широко применяется в технике.

Для плавления веществ и осуществления химических реакций при высоких температурах применяются дуговые электрические печи.

Дуговой разряд используется также в ртутных выпрямителях.

Ртутный выпрямитель (рис. 97) состоит из разрядной колбы с катодом из жидкой ртути и двух твердых металлических анодов. Разряд



возникает лишь в случае, когда катодом является жидкая ртуть. Поэтому в течение одного полупериода электроны идут от ртутного катода к одному из анодов, в течение второго полупериода — от катода к другому аноду. Переменный ток преобразуется в пульсирующий по величине ток неизменного направления.

Искровой разряд представляет собой неустойчивый разряд, сопровождающийся пробоем разрядного промежутка. В газе образуются электронные лавины, приводящие к образованию каналов повышенной электропроводности. Скорость распространения электронной лавины оказывается меньшей, чем скорость образования электропроводящего канала (стри-

мера). Это связано с фотонной ионизацией газа. Возбужденные электронными лавинами атомы испускают фотоны, которые, двигаясь со скоростью света, обгоняют лавину и ионизуют атомы на пути ее последующего распространения.

Молния представляет собой мощный электрический искровой разряд между разноименно заряженными облаком и землей или двумя облаками. Напряженность поля перед разрядом молнии земли достигает

 $2 \cdot 10^5 - 3 \cdot 10^5 \ e/M$.

Электрическая искра вызывает разрушение металла анода (электроэрозию). Инж. Б. Р. и Н. И. Лазаренко использовали это явление для разработки электроискрового метода обработки металлов (резки, сверления ит. п.).

Коронный разряд наблюдается при напряжениях, недостаточных

для пробоя газоразрядного промежутка на электродах.

При относительно невысоком напряжении коронный разряд на положительном электроде представляет ряд электронно-лавинных импульсов, длящихся 10-11 сек. При более высоком напряжении корона состоит из стримеров — каналов газоразрядной плазмы, обрывающихся в местах, напряженность электрического поля мала.

Корона на отрицательном электроде напоминает околокатодное пространство тлеющего разряда. Коронный разряд вызывает утечки электро-

энергии в высоковольтных установках.

§ 32. Вакуумные и газонаполненные приборы

Электронно-лучевая трубка (рис. 98) представляет собой вакуумный баллон, в котором полученный на основе явления термоэлектронной эмиссии пучок электронов при помощи электрических или магнитных полей может направляться в определенную точку флуоресцирующего экрана.

Устройство, служащее для получения фокусировки и ускорения пучка электронов, называется электронной пушкой. Испускаемые накаленным катодом электроны проходят через отверстие в управляющем электроде, потенциал которого определяет интенсивность пропущенного диафрагмой пучка. Затем пучок электронов фокусируется в поле первого анода и ускоряется в поле второго анода.

Из электронной пушки электронный пучок попадает в управляющее устройство, состоящее из двух конденсаторов, причем пластины первого расположены горизонтально, а второго — вертикально. Переменное напряжение между пластинами первого конденсатора заставляет пучок электронов отклоняться по вертикали (вертикальная развертка), а переменное

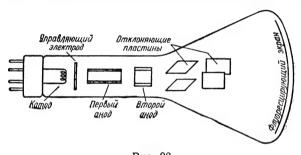


Рис. 98

напряжение между пластинами второго—по горизонтали (горизонтальная развертка). Вместо описанной электростатической системы отклонения часто используется магнитная система отклонения, состоящая из двух катушек, расположенных на пути электронного пучка во взаимно перпендикулярных плоскостях. В этом случае горизонтальная и вертикальная развертка пучка осуществляется магнитными полями катушек.

Электронно-лучевая трубка является основной частью катодного осциллографа, используемого для изучения электрических колебательных процессов. Она применяется в телевидении, радиолокации, счетных машинах и т. п.

Практическая безынерционность электронного пучка делает электронно-лучевую трубку незаменимой для изучения быстро протекающих процессов (до 10^{-10} сек).

Диод—двухэлектродная электронная лампа (рис. 99), представляющая собой вакуумный прибор с односторонней проводимостью.

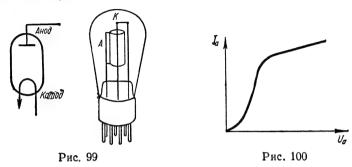
Катод K выполнен в виде проволочки, накаливаемой током от низковольтного трансформатора или батареи накала, анод A выполняется в виде цилиндра, охватывающего катод.

Устройство диода основано на использовании термоэлектронной эмиссии. Накаленный катод окружен облачком электронов, создающих пространственный заряд. При наличии напряжения между катодом и анодом электроны от катода перемещаются к аноду и через лампу идет ток. В обратном направлении ток невозможен.

График зависимости между токами в анодной цепи и анодным напряжением называется характеристикой лампы (рис. 100). Диоды применяются

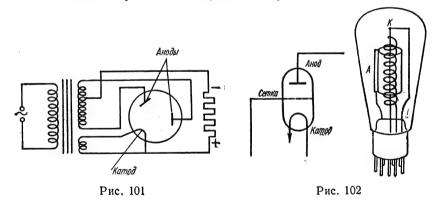
в радиоприемниках для выпрямления высокочастотных токов.

Кенотрон—диод, предназначенный для выпрямления переменного тока технической частоты. Двухполупериодный кенотронный выпрямитель, схема которого приведена на рис. 101, использует двойной диод, т. е. электронную лампу, в корпусе которой объединены два диода (обычно с общим катодом).



Средняя точка обмотки трансформатора через сопротивление соединена с катодом.

Электроны от катода идут к тому из анодов, который относительно катода имеет положительный потенциал в данную половину периода изменения напряжения во вторичной обмотке трансформатора. Но к какому бы из анодов (поочередно) не летели электроны, через сопротивление R течет ток постоянного направления от катода к аноду.



Триод—это трехэлектродная электронная лампа (рис. 102). Введение между катодом и анодом третьего электрода—сетки—позволяет использовать электронную лампу для усиления переменных напряжений.

вать электронную лампу для усиления переменных напряжений. Усиливаемое напряжение $U_{\rm c}$ прикладывается между сеткой и катодом. Его колебания меняют число электронов, достигающих анода, т. е. меняют анодный ток лампы $I_{\rm a}$.

Падение напряжения на включенном в анодную цепь триода сопротивлении R равно I_aR ; изменяется оно прямо пропорционально анодному

току I_a . Поэтому небольшие изменения потенциала U_c на сетке приводят к изменениям потенциала U в анодной цепи триода во много раз большим.

Газотрон — устройство для выпрямления токов, сходное с кенотроном, но отличающееся от него тем, что баллон газотрона содержит небольшое количество газа (паров ртути).

При столкновениях с электронами в лампе образуются газовые ионы, которые движутся к катоду и нейтрализуют объемный заряд электронов, поэтому газотрон работает при значительно более

низких напряжениях, чем кенотрон.

Тиратрон представляет собой трехэлектродную лампу (рис. 103), в которой анод и катод разделены сеткой, выполненной в виде цилиндра с отверстием. Тиратрон заполнен парами ртути или аргоном.

При большом отрицательном потенциале сетка отбрасывает к катоду все испускаемые им электроны. При некотором определенном потенциале сетки электроны увлекаются полем анода, ионизуют газ и цепь анодного тока замыкается. После этого увеличение отрицательного потенциала сетки уже не может погасить тиратрон. Выключение анодного напряжения на 10^{-5} сек приводит к угасанию разряда.

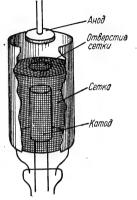


Рис. 103

§ 33. Электролиз

В проводящих жидкостях—электролитах—перенос зарядов осуществляется заряженными атомами

или группами атомов - ионами.

В водном растворе молекулы ряда кислот, щелочей и солей диссоциируют (распадаются) на ионы. При встрече ионов разного знака они объединяются (рекомбинируют) в молекулу. Между процессами диссоциации и
рекомбинации устанавливается подвижное (динамическое) равновесие, при
котором в растворе определенная часть молекулы распалась на ионы.

При введений в электролит полюсов источника тока (электродов) на хаотическое тепловое движение ионов накладывается их направленное пере-

мещение к электродам.

Заряженные положительно ионы водорода и металлов перемещаются к катоду (катионы), и разряжаясь на нем, превращаются в нейтральные атомы.

Отрицательно заряженные ионы перемещаются к аноду (анионы) и,

отдавая свой заряд, выделяются на нем в виде нейтральных частиц.

Пропускание электрического тока через электролит (электролиз жидкости) сопровождается выделением веществ на электродах и вторичными химическими реакциями образующихся веществ.

В равенстве, выражающем закон Ома для тока через электролит:

$$j = F\eta\alpha (u_+ + u_-) E,$$

где F—число Фарадея, η —эквивалентная концентрация, т. е. число грамм-эквивалентов растворенного вещества в единице объема растворителя, α — коэффициент диссоциации и u—подвижности ионов, величина

$$\Lambda = F\alpha \left(u_{+} + u_{-} \right)$$

называется эквивалентной электропроводностью.

Электролиз водного раствора серной кислоты. В воде молекулы серной кислоты H_2SO_4 диссоциируют на ионы H^+ и ионы кислотного остатка SO_4^2 і

$$H_2SO_4 \rightleftharpoons 2H^+ + SO_4^{2-}$$

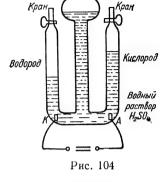
При пропускании тока через раствор серной кислоты положительные ионы водорода превращаются на катоде в нейтральные атомы Н и объеди-

няются попарно в молекулы H_2 . Выделяющиеся на аноде нейтральные частицы SO_4 распадаются на атом кислорода О и молекулы серного ангидрида SO_3 . Атомы кислорода попарно объединяются в молекулы O_2 . Анод делается из металла, не реагирующего с SO_4 , например из платины. Серный ангидрид вступает в реакцию с водой, вновь давая молекулы серной кислоты:

$$SO_3 + H_2O = H_2SO_4$$
.

В результате количество серной кислоты не меняется, на катоде выделяется газообразный водород, а на аноде—кислород, т. е. происходит разложение воды электрическим током. Схема прибора для электролиза водного раствора серной кислоты изображена на рис. 104.

Законы Фарадея для электролиза.



 Π е р в ы й за к о н. Выделяющаяся на электроде масса вещества m пропорциональна количеству электричества q, прошедшему через электролит:

m = kq, или, что то же, пропорциональна току I и времени его пропускания t:

$$m = kIt$$
.

Коэффициент k называется электрохимическим эквивалентом.

Электрохимический эквивалент равен массе вещества в мг, выделяющейся при прохождении через электролит 1 к электричества.

Второй закон. Электрохимические эквиваленты пропорциональны грамм-эквивалентам выделяющихся при электролизе веществ.

Грамм-эквивалент есть число граммов, равное отношению атомного веса A к валентности Z:

$$k = \frac{1}{F} \cdot \frac{A}{Z}$$

где F универсальная постоянная.

Объединенный закон электролиза:

$$m = \frac{1}{F} \cdot \frac{A}{Z} \cdot q$$
, или $m = \frac{1}{F} \cdot \frac{A}{Z} It$,

если ток I был постоянен за все время t его протекания. Постоянная F представляет собой заряд, переносимый 1 грамм-эквивалентом вещества, и называется числом Фарадея: $F = 96\,496\,\kappa$.

Применения электролиза. Электролиз нашел широкое применение в технике. Сюда относятся получение чистых металлов (например, меди), гальваностегия (т. е. нанесение

мер, меди), гальваностегия (т. е. нанесение металлических покрытий электрическим способом)—серебрение, никелировка, хромирование и т. п., гальванопластика (т. е. воспроизводство



АКСЕЛЬ ИВАНОВИЧ БЕРГ (род. в 1893 г.)—советский ученый; основные работы посвящены радиотехнике—теории и методам проектирования генераторов, стабилизации частот, вопросам детектирования и др. Один из основоположников кибернетики в ССССР

предметов путем нанесения металлических покрытий на гипсовую или восковую формы). Гальванопластика изобретена в 1838 г. русским акад. Борисом Семеновичем Якоби (1801—1874).

МАГНИТНОЕ ПОЛЕ ТОКА

§ 34. Постоянные магниты

Движущийся электрический заряд создает вокруг себя магнитное поле. Проявление магнитных свойств у нейтральных макроскопических тел (магнитов) объясняется согласно гипотезе Ампера наличием в этих телах замкнутых микроскопических электрических токов. При их хаотическом расположении тело в целом не обнаруживает магнитных свойств. Если же плоскости микротоков ориентированы одинаковым образом, тело является магнитом. Развитие атомной физики с ее динамической моделью атома, в состав которого входят движущиеся электроны, конкретизировало гипотезу Ампера. Однако исторически изучение свойств постоянных магнитов протекало задолго до того, как Эрстед, поместив магнитную стрелку вблизи проводника с током, обнаружил ее отклонение от меридионального направления и, следовательно, открыл магнитное поле тока (1820 г.).

Магнитные свойства железной руды закиси-окиси железа FeO Fe₂O₃ (магнитного железняка, магнетита) известны с глубокой древности и получили применение в устройстве магнитного компаса, изобретенного в Китае

более, чем за тысячу лет до нашей эры.

Непосредственные опыты убеждают, что проявления магнитных сил прямого постоянного магнита сосредоточены в основном на его концах, называемых полюсами магнита. Например, железные опилки пристают к концам этого магнита и не притягиваются к средней части. Создается впечатление, что на концах такого магнита сосредоточены магнитные заряды или магнитные массы. Хотя развитие науки показало, что магнитные массы отсутствуют, понятие магнитной массы наложило отпечаток на развитие представлений о магнетизме и соответствующую терминологию.

Закон Кулона для магнитных масс. Если взять две длинные намагниченные спицы, то, пренебрегая воздействием их удаленных концов, можно исследовать взаимодействие их сближенных концов таким образом, как если бы имелись магнитные массы, взятые в отдельности. Следует помнить, что попытка отделить магнитную массу, сосредоточенную на полюсе магнита, как отметил уже Гильберт (1600 г.), переломив магнит, не приведет к успеху, так как при этом возникнут два магнита, каждый из которых имеет по два полюса.

Исследуя взаимодействие длинных намагниченных спиц, О. Кулон установил:

две магнитные массы взаимодействуют с силой, пропорциональной произведению из величин m_1 и m_2 и обратно пропорциональной квадрату расстояния r между ними:

$$F_{1,2} = \frac{m_1 m_2}{\mu r^2}$$
.

Здесь μ — магнитная проницаемость среды, в которой происходит взаимодействие.

Напряженностью магнитного поля H называется величина, измеряемая силой, действующей на северный магнитный полюс, величиной в единицу магнитной массы: $H = \frac{F}{m}$.

Напряженность поля «уединенной» магнитной массы m (считая, что другой полюс весьма длинного магнита далеко за пределами рассматриваемой части пространства):

$$H = \frac{m}{\mu r^2}$$
.

Намагниченный стержень представляет собой магнитный диполь. Произведение магнитной массы m его полюса на длину l стержня называется магнитным моментом диполя: $P_m = ml$.

Напряженность магнитного поля в направлении, составляющем угол ф с осью диполя на расстоянии г от диполя:

$$H = \frac{P_m}{\mu r^3} \sqrt{1 + 3\cos^2\varphi} \text{ (при } r \gg l).$$

§ 35. Магнитное взаимодействие токов

Опыт показывает, что параллельные токи (текущие в одинаковых направлениях) притягиваются, а антипараллельные (текущие в противоположных направлениях) отталкиваются. На единицу длины проводника с током действует сила:

$$\frac{dF}{dI} = k \frac{2I_1I_2}{r},$$

где I_1 и I_2 —значения токов в проводниках, r—расстояние между провод-

В системе СИ коэффициент $k = \frac{\mu \mu_0}{4\pi}$, где μ —относительная магнитная проницаемость среды, μ_0 — магнитная проницаемость вакуума или магнитная постоянная.

Закон взаимодействия токов приобретает вид:

$$\frac{dF}{dI} = \frac{\mu\mu_0}{2\pi} \cdot \frac{I_1I_2}{r}.$$

Характер магнитного взаимодействия токов изменяется при изменении формы проводников. Общий закон взаимодействия был указан Андре Мари Ампером (1775—1836) для двух элементов тока. Элементом тока называется вектор, направление которого совпадает с направлением тока, а модуль равен произведению тока l на элемент длины dl проводника с током.

Опыт показывает, что взаимодействие элементов длины проводника dl_1

и dl_2 , по которым текут токи l_1 и l_2 , зависит от их ориентации. Сила $d\mathbf{F}_{1,2}$, с которой первый элемент тока действует на второй, определяется формулой Ампера:

$$dF_{1,2} = \frac{\mu\mu_0}{2\pi} \left[I_2 dI_2 \left[I_1 dI_1, \frac{F_{1,2}}{r_{1,2}^3} \right] \right],$$

где $r_{1,2}$ — вектор, направленный от первого элемента ко второму с модулем, равным расстоянию между элементами.

§ 36. Магнитная индукция. Формула Ампера

С позиций теории близкодействия на элемент тока I_2dI_2 действует магнитное поле, создаваемое первым элементом тока в области пространства, где помещен второй элемент.

Как следует из формулы Ампера для взаимодействия элементов тока, характеристикой магнитного поля первого из элементов с током является величина:

$$d\mathbf{B} = \mu \frac{I}{c} \left[d\mathbf{1}, \frac{\mathbf{r}}{r^3} \right], \qquad d\mathbf{B} = \frac{\mu \mu_0}{2\pi} I \left[d\mathbf{1}, \frac{\mathbf{r}}{r^3} \right].$$

Формула Ампера в этом случае принимает вид:

$$dF_{1,2} = \frac{I_2}{c} [dl_2, dF_1], dF_{1,2} = I_2[dl_2, dB_1].$$

Величина, измеряемая силой, с которой магнитное поле действует на единичный элемент тока $(I_2dl_2=1)$, называется магнитной индукцией **B** данного магнитного поля, поэтому:

$$dF = \frac{1}{c} Idl \cdot dB \sin(d\hat{1}, dB), dF = Idl dB \sin(d\hat{1}, dB).$$

Линии, касательные к которым в каждой их точке совпадают с направлением вектора магнитной индукции, называются линиями магнитной индукции. Направление линий магнитной индукции определяется мнемоническим правилом буравчика: если ввинчивать буравчик по направлению элемента тока, то движение концов его рукоятки указывает направление линий магнитного поля, создаваемого этим элементом тока (рис. 105).

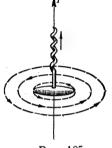


Рис. 105

§ 37. Сила Лоренца

Сила магнитного поля:

в системе Гаусса:

в системе СИ:

$$F = \frac{1}{c} IB\Delta l \sin \alpha,$$

$$F = IB\Delta l \sin \alpha$$
,

действующая на проводник с током I, может рассматриваться как сила, приложенная к элементарным носителям электричества, движущимся в проводнике.

Если заряд каждого носителя — q, скорость его направленного движения — v и концентрация элементарных носителей — n, то плотность тока j=qnv и ток I=qnvS, где S — поперечное сечение проводника.

Внося последнее выражение в равенство для силы Ампера, получим:

в системе Гаусса:

в системе СИ:

$$\mathbf{F} = \frac{q}{c} [\mathbf{v}, \mathbf{B}] \Delta l \mathbf{S} \cdot \mathbf{n}, \qquad F = q [\mathbf{v}, \mathbf{B}] \Delta l \mathbf{S} \cdot \mathbf{n},$$

но произведение $nS\Delta l$ есть общее число свободных носителей заряда в проводнике, поэтому на один элементарный носитель заряда q, движущийся со скоростью \mathbf{v} в магнитном поле \mathbf{c} индукцией \mathbf{B} , действует сила:

$$\mathbf{F} = \frac{q}{c} [\mathbf{v}, \mathbf{B}], \qquad \mathbf{F} = q [\mathbf{v}, \mathbf{B}],$$

называемая силой Лоренца.

Опыт А.Ф. Иоффе по определению магнитного поля катодного пучка (1911 г). Для обнаружения магнитного поля пучка катодных лучей (электронов) использовалась астатическая система из двух антипараллельно

расположенных магнитных стрелок, скрепленных между собой и подвешенных на нити. Одна из стрелок располагалась над пучком электронов, другая—под ним (рис. 106). При этом в случае, если магнитное поле пучка подобно полю прямого тока, обе стрелки должны под действием магнитного поля пучка электронов поворачиваться в одну и ту же сторону.

Электроны пучка попадали в фарадеев цилиндр и сбегали в землю

через гальванометр.

Опыт А. Ф. Иоффе показал, что магнитное поле параллельного пучка электронов в вакууме совпадает с магнитным полем прямого тока такой же величины в проводнике.

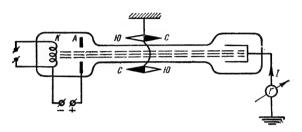


Рис. 106

Опыт А. А. Эйхенвальда по определению магнитного поля конвекционного тока (1901 г.). В опыте русского физика А. А. Эйхенвальда, посвященном изучению магнитного поля, возникающего при движении макроскопических наэлектризованных тел, использовался конденсатор с вращающейся обкладкой. Вращающаяся обкладка представляла собой станиолевый ободок, наклеенный по краю диска, изготовленного из изолятора. В кольцевом станиолевом ободке был сделан разрез. Количество электричества на движущейся обкладке рассчитывается, если определена емкость конденсатора и подведенное к его обкладкам напряжение. Конвекционный ток, создаваемый при вращении станиолевого ободка вместе с находящимся на нем зарядом, измерялся произведением величины этого заряда на число оборотов обкладки в секунду.

Магнитное поле конвекционного тока измерялось по отклонению маг-

нитной стрелки.

Остановив обкладку и подав на края выреза в ободке напряжение, можно было заменить конвекционный ток током в проводнике такой же величины.

Опыт А. А. Эйхенвальда показал, что магнитное поле конвекционного тока совпадает с магнитным полем тока такой же величины в проводнике.

Определение отношения $\frac{|C|C|C|}{|C|C|C|}$ из опыта Эйхенвальда. Если конвекционный ток $I_{\mathbf{k}}$ измерять в системе СГСЭ, а ток в проводнике—в системе СГСМ, то из опыта Эйхенвальда можно определить отношение единицы тока системы СГСМ к единице тока системы СГСЭ.

Отношение, найденное А. А. Эйхенвальдом, составляло: $\frac{I(\text{СГСЭ})}{I(\text{СГСM})} \approx 3 \cdot 10^{10}$, откуда

$$\frac{1C\Gamma CM_I}{C\Gamma C\Im I} \approx 3 \cdot 10^{10},$$

что совпадает со значением скорости света в вакууме: $c = 3 \cdot 10^{10} \frac{cM}{ce\kappa}$

Определение удельного заряда электрона $\frac{e}{m}$. Отношение заряда частицы

к ее массе $\frac{e}{m}$ называется удельным зарядом частицы. Установка для определения удельного заряда электрона (рис. 107) включает в себя «электронную пушку», в которой пучок электронов разгоняется электрическим полем между катодом и анодом до определенной скорости. Поскольку кинетическая энергия электрона $\frac{mv^2}{2}$ равна работе поля eU, то приобре-

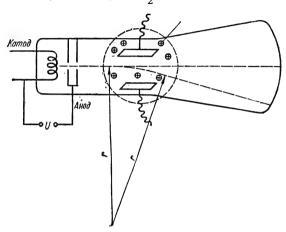


Рис. 107

таемая электронами скорость

$$v = \sqrt{2 \frac{e}{m} U}.$$

Магнитное поле, напряженность которого **Н** направлена перпенди**ку**лярно плоскости чертежа на рис. 107, действует на частицу с силой:

$$F_{\text{Marh}} = \frac{evH}{c}$$

и отклоняет пучок электронов по окружности радиуса r, причем

$$\frac{v^2}{r} = \frac{e}{m} \cdot \frac{vH}{c} .$$

Создавая между обкладками конденсатора электрическое поле ${\bf c}$ напряженностью $E=\frac{U'}{l}$, где U'—разность потенциалов между обкладками и l—расстояние между ними, можно посредством электрического поля компенсировать действие магнитного поля на пучок электронов и добиться, чтобы их траектория была прямолинейна, при этом

$$eE = \frac{evH}{c}$$
.

Из последнего равенства, а также соотношения, определяющего радиус окружности, описываемой электронами в магнитном поле, вытекает, что

$$\frac{e}{m} = \frac{c^2 E}{rH^2}$$
,

где r—радиус траектории электронов в магнитном поле при отсутствии электрического поля. Заменяя r его выражением через скорость электрона v и учитывая зависимость v от ускоряющей разности потенциалов U, получим окончательно:

$$\frac{e}{m} = \frac{c^2}{2U} \cdot \frac{E^2}{H^2}$$
.

Точные измерения для электрона дали результат:

$$\left(\frac{e}{m}\right) = -5,27 \cdot 10^{17} \frac{\text{CFC} \ni q}{e} = 1,78 \cdot 10^{11} \frac{\kappa}{\kappa e}.$$

§ 38. Эффект Холла

Эффектом Холла называется возникновение «поперечной» разности потенциалов на боковых гранях пластинки, внесенной в магнитное поле, при пропускании через нее электрического тока в «продольном» направлении.

Явление это было обнаружено в 1880 г. американским физиком Эдвином Гербертом Холлом (1855—1938). Объясняется оно действием силы Лоренца на электрические заряды, принимающие участие в направленном движении. Сила Лоренца отклоняет заряженные частицы в «поперечном» направлении. Это приводит к появлению поперечного электрического поля, действующего на заряд q с силой:

$$\mathbf{F}_{an} = q\mathbf{E}$$

и в случае равновесного тока, компенсирующего действие силы Лоренца:

$$F_{\text{nop}} + F_{\text{an}} = q [v, B] + qE = 0.$$

Поскольку плотность тока $\mathbf{j} = qn\mathbf{v}$, где n — концентрация носителей тока в веществе, можно написать:

$$E = -\frac{1}{qn}[j, B] = \frac{1}{qn}[B, j].$$

Поперечная разность потенциалов или э.д.с. эффекта Холла \mathcal{E}_x равна произведению напряженности E на ширину пластинки, поэтому

$$\frac{1}{d} \mathcal{E}_x = \frac{1}{qn} [\mathbf{B}, \mathbf{j}] = R_x [\mathbf{B}, \mathbf{j}],$$

где величина $R_x = \frac{1}{qn}$ называется константой Холла.

Знак константы Холла определяется знаком носителей заряда в веществе, обеспечивающих прохождение тока. Измерение постоянной Холла для полупроводника позволяет судить о характере его проводимости. При электронной проводимости $R_x < 0$, при дырочной— $R_x > 0$. При наличии обоих типов проводимости знак R_x говорит о том, какой из них преобладает в данном полупроводнике.

Существенно, что константа Холла имеет положительное значение примерно для половины металлов. Квантовая теория электропроводности объясняет это тем, что в данном случае электроны, являющиеся носителями тока, выступают как «полусвободные», т. е. энергетически связаны с ионами кристаллической решетки, но находятся на верхних энергетических уровнях «незаполненной» зоны. Если число электронов на уровнях незаполненной зоны меньше половины числа уровней в ней, то, как показал Пайерлс, постоянная $R_x < 0$; если же число электронов в незаполненной зоне больше половины числа уровней в ней, — постоянная Холла положительна.

§ 39. Напряженность магнитного поля

Если магнитное поле создается токами, окруженными намагничивающейся средой, то вектор магнитной индукции **B** характеризует результирующее магнитное поле, создаваемое как макроскопическими токами, текущими по проводникам, так и микроскопическими токами в среде, добавляющими свои магнитные поля к полю макротоков.

Для характеристики магнитного поля, создаваемого током в проводнике при отсутствии намагничивающихся сред, т. е. в вакууме, вводится вектор

напряженности магнитного поля Н.

Напряженностью магнитного поля **Н** называется величина, измеряемая силой, действующей на единичный элемент тока в вакууме.

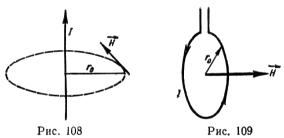
Сравнивая определение напряженности и магнитной индукции (см.

стр. 203), найдем, что

$$dH = \frac{I}{c} \left[dI, \frac{r}{r^3} \right].$$

Последнее равенство выражает в векторной форме закон Био—Савара — Лапласа:

Напряженность магнитного поля d H, создаваемая элементом тока I d I в точке A на расстоянии r от него, прямо пропорциональна величине элемента тока и синусу угла α между направлениями элемента тока I d I и радиуса-вектора r точки A, а также обратно пропорциональна квадрату расстояния r.



Закон установлен Жаном Батистом Био (1774—1862) и Феликсом Саваром (1791—1841) в 1820 г. и обобщен Пьером Симоном Лапласом (1749—1827). Закон в скалярной записи выражается так:

в гауссовой системе:

$$dH = \frac{1}{c} \cdot \frac{I \, dl \sin \alpha}{r^2} \, s; \qquad \qquad dH = \frac{1}{4\pi} \cdot \frac{I \, dl \sin \alpha}{r^2} \, \frac{a}{M} \, .$$

Закон Био—Савара—Лапласа позволяет, если известна форма проводника, свести задачу определения напряженности магнитного поля, создаваемого проводником с током, к задаче векторного суммирования элементарных напряженностей dH, создаваемых в точке A каждым из элементов проводника с током:

 $H = \sum dH$.

Напряженности простейших магнитных полей: а) напряженность магнитного поля прямого проводника с током I на расстоянии $r_{
m o}$ от него (рис. 108);

в гауссовой системе:

в системе СИ:

$$H = \frac{I}{cr_0} (\cos \alpha_1 - \cos \alpha_2) \ \vartheta, \qquad H = \frac{1}{4\pi r_0} \cdot (\cos \alpha_1 - \cos \alpha_2) \frac{a}{M};$$

6) для бесконечно длинного прямого проводника $\alpha_1 \longrightarrow 0$, $\alpha_2 \longrightarrow \pi$, поэтому:

в гауссовой системе:

в системе СИ:

$$H = \frac{2I}{cr_0} \, \vartheta,$$

$$H = \frac{I}{2\pi r_0} \frac{a}{M};$$

в) напряженность магнитного поля на оси кругового витка радиуса r с током I (рис. 109), где l—расстояние от точки A до центра витка:

в гауссовой системе:

в системе СИ:

$$H = \frac{I}{c} \frac{2\pi r^2}{(r^2 + l^2)^{3/2}} \, \vartheta,$$

$$H = \frac{lr^2}{2 (r^2 + l^2)^{3/2}} \frac{a}{M}.$$

Если $r \ll l$, то

$$H = \frac{I}{c} \cdot \frac{2\pi r^2}{l^3} = \frac{2}{c} \cdot \frac{P_m}{l^3} \, \vartheta, \qquad H = \frac{Ir^2}{2l^3} \, \frac{a}{m} \, ,$$

где $P_m = IS = I\pi r^2$ — магнитный момент витка. Напряженность поля в центре витка (l=0) из основной формулы:

в гауссовой системе:

в системе СИ:

$$H = \frac{2\pi I}{ct} s$$

$$H = \frac{I}{2r} \frac{a}{m}$$
;

г) напряженность магнитного поля в центре плоской катушки из п витков:

$$H = \frac{1}{c} \frac{2\pi I n}{r} \vartheta, \qquad H = \frac{In}{2r} \frac{a}{M};$$

д) напряженность магнитного поля внутри длинной катушки (соленоида или тороида):

$$H = \frac{1}{c} 4\pi I n_0 \ \vartheta, \quad H = I n_0 \frac{a}{M} \ ,$$

где n_0 — число витков, приходящееся на единицу длины катушки. В настоящее время в лабораторных условиях с помощью соленоидов получены постоянные поля до 100 тыс. эрстед и импульсные поля до 2 млн. эрстед, а с помощью «сжимающихся контуров»—импульсные поля до 14 млн. эрстед.

§ 40. Электромагнитная индукция

Задача возбудить ток в контуре посредством магнитного поля была решена английским физиком Майклом Фарадеем (1791—1867), открывшим явление электромагнитной индукции (1831 г.).

Явление электромагнитной индукции состоит в возникновении электродвижущей силы индукции в контуре, поток вектора магнитной индукции через который меняется. Если контур является замкнутым и проводящим, то в нем возникает индукционный ток.

Опыты Фарадея. Свитый в катушку проводник замыкается на гальванометр. Если вдвигать в катушку постоянный магнит, то гальванометр покажет наличие тока в течение всего промежутка времени, пока магнит перемещается относительно катушки. При выдергивании магнита из катушки гальванометр показывает наличие тока противоположного направления. Изменение направления тока происходит при изменении вдвигаемого (или выдвигаємого) полюса магнита. Схема опытов изображена на рис 110.

Аналогичные результаты наблюдаются при замене постоянного магнита электромагнитом Если обе катушки закрепить неподвижно, но в одном из

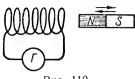


Рис. 110

них менять значение тока, то в этот момент в другой катушке наблюдается индукционный ток.

Фарадей убедился, что величина индукционного тока пропорциональна скорости изменения магнитного потока, сцепленного с контуром.

Закон Фарадея -- Максвелла. Электродвижущая сила индукции & возникающая в замкнутом контуре, пропорциональна скорости изменения магнитного потока Ф, сцепленного с этим

контуром:

в гауссовой системе:

$$\mathbf{g}_{\text{инд}} = -\frac{1}{c} \, \frac{d\Phi}{dt} \, ,$$

в системе СИ:

$$\epsilon_{\text{инд}}\!=\!-\frac{d\Phi}{dt}$$
 .

Закон Ленца. Общее правило для нахождения направления индукционного тока было указано в 1833 г. русским акад. Эмилием Христиановичем Ленцем (1804—1865).

Индукционный ток имеет такое направление, что создаваемое им магнитное поле стремится компенсировать изменение магнитного потока, вызвавшее

этот индукционный ток.

Например, если вдвигать северный полюс магнита в соленоид, т. е. увеличивать магнитный поток через его $\frac{d\Phi}{dt} > 0$), в соленоиде возникает индукционный ток такого направления, что на ближайшем к магниту конце соленоида возникает северный полюс. Таким образом, поле индукционного тока будет направлено в сторону, противоположную увеличению поля магнита (при его приближении), и будет стремиться уменьшить увеличивающийся магнитный поток через витки соленоида.

Итак: магнитное поле индукционного тока стремится нейтрализовать вызвавшее его изменение магнитного потока.



МАЙКЛ ФАРАДЕЙ (1791 -1867) — английский физик; открыл закон сохранения элсктрического заряда, закон электромагнитной индукции, исследовал явление электролиза, открыл вращение плоскости поляризации под влиянием магнитного поля. Работы Фарадея явились основополагающими создания Максвеллом теории электромагнитного поля

Вывод выражения э.д.с. индукции из закона сохранения энергии. Количественное выражение э. д. с. индукции для частного случая проводящего контура можно получить на основе закона сохранения энергии.

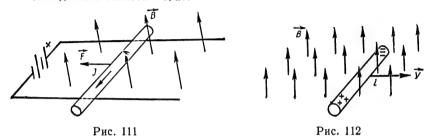
Пусть плоский контур, одна из сторон которого представляет проводящую трубку, способную катиться по проводящим шинам (рис. 111), помещен в магнитное поле с индукцией В, нормальной плоскости контура. Под действием силы Ампера трубчатый проводник с током передвинется ва время dt на расстояние dx вправо, причем работа его перемещения:

$$dA = F_{amn} dx = IBI dx = IB dS = I d\Phi$$
,

где l—длина трубчатого проводника, $l\,dx$ —изменение площади dS контура, $B\,dS = d\Phi$ —изменение магнитного потока, сцепленного с контуром.

Следовательно, работа пондеромоторной силы, действующей на проводник с током, равна произведению тока на изменение магнитного потока, сцепленного с контуром, при движении проводника под действием этой силы.

Если сопротивление контура R, то за время dt по закону Джоуля— Ленца выделится теплота I^2R dt.



Общая работа, совершаемая батареей с э.д.с. g, идет на выделение джоулевой теплоты и перемещение проводника в магнитном поле:

$$\mathcal{E}I dt = I^2R dt + I d\Phi$$
,

или

$$I = \frac{\mathcal{E} + \left(-\frac{d\Phi}{dt}\right)}{R}.$$

Последнее равенство представляет собой закон Ома для контура, причем к выражению э. д. с. источника тока & добавилось выражение э. д. с. индукции:

 $g_{\text{инд}} = -\frac{d\Phi}{dt}$.

Знак минус выражает математически правило Ленца.

Электронный механизм возникновения э.д.с. индукции. Для выяснения механизма возникновения э.д.с. индукции в проводнике длиной l, движущемся в магнитном поле с индукцией $\mathbf B$ со скоростью $\mathbf v$ (рис. 112), учтем, что на заряд, движущийся в магнитном поле, действует сила Лоренца $F_{\mathrm{лор}} = evB$. Это приведет к перемещению зарядов в проводнике таким образом, что на его концах образуются избытки зарядов противоположного знака и создается электрическое поле напряженностью E, препятствующее дальнейшему перемещению зарядов. Поэтому

$$eE = evB$$
, или $E = vB$.

Поскольку

$$E = -\frac{U}{I}$$
,

где U — разность потенциалов на концах проводника, и

$$vl = \frac{dx}{dt} l = \frac{dS}{dt},$$

где dS — площадь, описанная проводником за время dt, то

$$Blv = \frac{BdS}{dt} = \frac{d\Phi}{dt}.$$

Величина разности потенциалов между концами проводника выражает величину э. д. с. индукции $U = -lE = \mathcal{E}_{\text{имп}}$.

Окончательно:

$$\mathcal{E}_{\text{инд}} = -\frac{d\Phi}{dt}$$
.

Таким образом, смещение зарядов под действием силы Лоренца, действующей со стороны магнитного поля на движущийся в нем заряд, про-

являет себя как электрическое поле индукции.

Вопрос о том, имеется ли в проводнике реальное электрическое поле или э. д. с. индукции вызвана действием силы магнитного поля на заряды в проводнике, задавать бессмысленно. Реальность представляет электромагнитное поле. Наличие или отсутствие отдельных составляющих его зависит от движения источников поля по отношению к избранной системе отсчета.

Например, в системе отсчета, в которой проводник с током неподвижен, его поле описывается магнитной индукцией В; в системе отсчета, движущейся относительно первой, отличны от нуля электрические составляющие электромагнитного поля — проявляется электромагнитная индукция.

§ 41. Самоиндукция

Возникновение э.д.с. индукции в контуре вследствие изменения магнитного потока, создаваемого током в этом же самом контуре, называется

самоиндукцией.

Kоэффициент самоиндукции. Ток l в замкнутом контуре создает в окружающем пространстве магнитное поле, напряженность которого пропорциональна току. Сцепленный с контуром магнитный поток Φ поэтому пропорционален току l в контуре:

$$\Phi = Li$$
.

Коэффициент пропорциональности L называется коэффициентом самоиндукции или, короче, индуктивностью контура.

Индуктивность контура равна магнитному потоку, сцепленному с контуром, когда создающий этот магнитный поток ток равен единице. Э. д. с. самоиндукции

$$\mathcal{E}_{\text{самонн}} = -L \frac{dl}{dt}$$
.

Индуктивность контура в общем случае зависит от геометрии контура и магнитной проницаемости и среды, окружающей контур.

Если эти величины не изменяются, то $L = \text{const}, \ \frac{dL}{dt} = 0$ и

$$\mathcal{E}_{\text{самоинд}} = -L \frac{di}{dt}$$
.

Э.д.с. самоиндукции пропорциональна скорости изменения тока в контуре.

Если $\frac{di}{dt} > 0$, то $\mathcal{E}_{\text{самоинд}} < 0$, т. е. ток самоиндукции имеет направление, противоположное возрастающему току в контуре и тормозит его возрастание в соответствии с правилом Ленца.

§ 42. Взаимная индукция

Явлением в з а и м н о й и н д у к ц и и двух контуров называется возникновение э. д. с. индукции в одном из них при изменении тока в другом.

Изменение тока вызывает изменение магнитного потока, сцепленного

с первым из контуров, и индукционную э. д. с. в нем.

Магнитный поток Φ_{12} , сцепленный с контуром I, прямо пропорционален создающему этот поток току i_2 во втором контуре:

$$\Phi_{12} = M_{12}i_2$$
.

Коэффициент M_{12} называется коэффициентом взаимной индукции обоих контуров или, коротко, взаимной индуктивностью.

Если изменять ток i, в первом из контуров, то магнитный поток, сцепленный со вторым контуром:

$$\Phi_{21} = M_{21}i_1.$$

Опыт и более подробное теоретическое рассмотрение показывают, что

$$M_{12} = M_{21} = M$$

т. е. коэффициент взаимной индукции двух контуров равен магнитному потоку, сцепленному с одним из контуров, когда ток в другом контуре равен единице.

Единица коэффициента взаимной индукции в системе СИ: 1 генри

$$(\varepsilon H) = \frac{1 s \cdot c \varepsilon \kappa}{1 a},$$

1 а , 1
$$_{\it eH} = \frac{10^8\, \rm C\Gamma CM}{0.1\, \rm C\Gamma CM}$$
 потенциала 1 $_{\it eeK} = 10^9\, \rm C\Gamma CM$ индуктивности.

Когда ток i_1 в первом контуре меняется, пропорционально ему изменяется магнитный поток Φ_{21} , сцепленный со вторым контуром, и в последнем возникает э. д. с. взаимной индукции:

$$\mathcal{E}_{\text{2 ВЗ. ИНД}} = -\frac{d\Phi_{\text{21}}}{dt} = -M\frac{di_{\text{1}}}{dt} - i_{\text{1}}\frac{dM}{dt}$$
 .

Если контур неподвижен и не изменяет геометрии, M = const:

$$\mathcal{E}_{2 \text{ вз. инд}} = -M \frac{di_1}{dt}$$
,

т. е. взаимная индуктивность двух контуров есть величина, измеряемая э.д.с. индукции, возникающей в одном из них, когда ток в другом уменьшается на единицу за единицу времени.

Следовательно, 1 $\varepsilon н$ — взаимная индуктивность таких контуров, из которых изменение тока в одном на 1 $a/ce\kappa$ вызывает в другом э. д. с.

индукции, равную 1 в. Взаимная индуктивность двух соленоидов, намотанных на общий сердечник:

в системе Гаусса: в системе СИ:
$$M = \frac{4\pi \mu n_1 n_2 S}{l} \, \text{см} \, \text{индукт.;} \qquad \qquad M = \frac{\mu_0 \mu n_1 n_2 S}{l} \, \text{ен,}$$

где μ — относительная магнитная проницаемость сердечника, μ_0 — магнитная постоянная вакуума, n_1 и n_2 — число витков первой и второй катушек, S — площадь поперечного сечения сердечника, l — длина сердечника.

Трансформатор. Две катушки (или несколько), намотанные на общий сердечник, образуют трансформатор переменного тока. Трансформатор изобретен в 1876 г. Яблочковым.

Отношение числа витков во вторичной обмотке n_2 к числу витков в первичной обмотке n_1 называется коэффициентом трансформации.

Поскольку э. д. с. индукции в первичной обмотке:

$$\mathcal{E}_1 \approx n_1 \frac{d\Phi}{dt}$$
,

а э. д. с. индукции во вторичной обмотке:

$$\mathcal{E}_{2} \approx n_{2} \frac{d\Phi}{dt}$$
 ,

TO

$$\frac{\mathfrak{E}_2}{\mathfrak{E}_1} \approx \frac{n_2}{n_1}$$
.

Коэффициент трансформации определяет, во сколько раз э. д. с. во вторичной обмотке больше, чем в первичной.

Если пренебречь потерями энергии, то мощность тока в первичной обмотке \mathcal{E}_1i_1 должна равняться мощности тока во вторичной обмотке \mathcal{E}_2i_2 .

При $\frac{n_2}{n_1} > 1$ трансформатор повышает напряжение и понижает ток

(повышающий трансформатор). При $\frac{n_2}{n_1} < 1$ понижается напряжение и повышается ток (понижающий трансформатор).

Экстраток замыкания. Ток самоиндукции, возникающий в цепи, содержащей индуктивность L, источник э.д.с. \mathcal{E}_0 и сопротивление R, после ее замыкания, называется экстратоком замыкания.

По закону Ома:

$$iR = \mathcal{E}_0 + \mathcal{E}_{\text{самоинд}} = \mathcal{E}_0 - L \frac{di}{dt}$$
.

Представим ток i в виде суммы постоянной составляющей $\frac{g_0}{R}$ и тока самоиндукции:

$$i = \frac{\mathcal{E}_0}{R} + i_{\text{самоинд}}.$$

Тогда для $i_{\text{самоннд}}$ справедливо уравнение:

$$\frac{di_{\text{самойНЛ}}}{dt} + \frac{R}{L}i_{\text{самойНД}} = 0.$$

Его интегрирование дает:

$$i_{\text{самоинд}} = -\frac{\mathcal{E}_0}{R} e^{-\frac{R}{L}(t-t_0)},$$

следовательно,

$$i = \frac{\mathcal{E}_0}{R} \left(1 - \mathbf{e}^{-\frac{R}{L}(t - t_0)} \right).$$

График зависимости тока i от времени t изображен на рис. 113.

Экстраток замыкания приводит к тому, что максимальное постоянное значение тока I в цепи достигается не мгновенно.

Экстраток размыкания. Ток самоиндукции, протекающий в контуре после выключения внешней э.д.с., называется экстратоком размыкания.

Если замкнуть контур накоротко, исключив э. д. с., то, обозначив через R_0 сопротивление контура без э. д. с., по закону Ома будем иметь:

$$R_0 i = -L \frac{di}{dt}.$$

Интегрируя уравнения ${f c}$ учетом начальных условий (при $t\!=\!t_{0}$ $i = \frac{\mathcal{E}_0}{D} = I$), получим:

$$i = Ie^{-\frac{R}{L}(t-t_0)}.$$

График зависимости тока i от времени приводится на рис. 114.

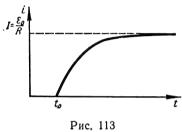


Рис. 114

Если контур не закорачивается, а размыкается, то R_0 стремится к бесконечности и

$$\mathcal{E}_{\text{самоннд}} = -L \frac{di}{dt} = R_0 \frac{\mathcal{E}_0}{R} e^{-\frac{R_0}{L}(t-t_0)},$$

при $t = t_0$ (в момент размыкания) принимает вид:

$$\mathcal{E}_{\text{самоинд}} = \mathcal{E}_0 \frac{R_0}{R} \gg \mathcal{E}_0.$$

$$t = t_0$$

При резком размыкании контура с индуктивностью э.д.с. самоиндукции на короткое время можем значительно превысить рабочее напряжение Ео, что приводит к пробою изоляции и порче аппаратуры.

Если вводить сопротивление R_0 медленно, э. д. с. самоиндукции не

достигает опасных значений.

Вихревые токи. Возникающие в толще проводников при изменении в них потока магнитной индукции индукционные токи называются в и х-

ревыми токами, или токами Фуко.

Для устранения вихревых токов, протекание которых сопровождается выделением джоулевой теплоты и затратой мощности, сердечники трансформаторов, генераторов и т. д. набираются из отдельных листов или прутьев, изолированных друг от друга так, чтобы сопротивление сердечника в направлении протекания вихревых токов было велико.

Вихревые токи, возникающие в металлическом маятнике, колеблющемся между полюсами магнита, используются для электромагнитного гашения (демпфирования) колебаний, поскольку механическая энергия колебаний

быстро переходит в джоулеву теплоту.

Индукционная печь использует развитие вихревых токов в подлежащем плавке веществе при пропускании через катушку токов высокой частоты.

Вихревые токи в проводнике, по которому течет ток высокой частоты, по оси проводника текут в сторону, противоположную току высокой частоты, а вблизи поверхности проводника—в ту же сторону. Результирующий ток высокой частоты течет лишь по поверхностному слою проводника. Это явление называется скин-эффектом (от английского skin—кожа).

С учетом скин-эффекта проводники для токов высокой частоты

изготавливаются полыми.

Скин-эффект приводит к тому, что ток высокой частоты выделяет джоулеву теплоту лишь в поверхностном слое проводника. Это явление было использовано В. П. Вологдиным для поверхности закалки стали токами высокой частоты.

Ферриты. Ферритами называются полупроводниковые материалы, обладающие ферромагнитными свойствами. Высокое электрическое сопротивление феррита приводит к тому, что вихревые токи Фуко в ферритах весьма слабо выражены, и поэтому потери энергии при перемагничивании ферритового сердечника незначительны. Удельное сопротивление ферритов в миллиарды раз превышает удельное сопротивление металлических ферромагнетиков. Смесь железа с различными металлами (магнием, марганцем, никелем, цинком и т. п.) подвергается специальной термической обработке, что приводит к образованию ферритов — комплексных металлических окислов

типа Ме О Fe₂O₃, где Ме — двухвалентный металл.

Магнитные ферритовые сердечники представляют собой тороиды (кольца), размеры которых колеблются от долей миллиметра до нескольких сантим тров. Ферритовые сердечники, применяемые в электронных цифровых машинах, имеют прямоугольную петлю гистерезиса. Способность ферритового сердечника находиться в двух устойчивых состояниях (положительного и отрицательного остаточного намагничивания) позволяет использовать такие сердечники для фиксации при их помощи цифр двоичной системы — единицы или нуля. Для приведения сердечника в определенное состояние в его обмотку подается импульс тока, создающий магнитное поле необходимой напряженности. Считывание записанной информации производится посредством подачи отрицательного импульса. Если сердечник находится в состоянии с отрицательным остаточным намагничиванием (- В), соответствующим записи 0, то его перемагничивание не произойдет, и на выходной обмотке появится незначительный импульс помехи. Если же сердечник находился в состоянии положительного намагничивания, то произойдет перемагничивание ферритового сердечника, и на выходной обмотке его появится значительный импульс — сигнал.

§ 43. Намагничивание вещества

При помещении вещества в магнитное поле оно намагничивается, т. е. само приобретает магнитные свойства.

Магнитный момент единицы объема намагниченного тела называется

намагниченностью I_m.

Способность вещества $\tilde{\kappa}$ намагничиванию определяет отношение намагниченности \mathbf{I}_m к напряженности внешнего магнитного поля H, вызывающего намагничивание:

$$\varkappa_m = \frac{I_m}{H},$$

называемое магнитной восприимчивостью.

Связь магнитной проницаемости μ и магнитной восприимчивости и. Пусть в сердечнике соленоида прорезана тонкая щель, плоскость которой нормальна к направлению напряженности поля соленоида. Напряженность магнитного поля в зазоре численно равна магнитной индукции B в веществе сердечника и представляет сумму напряженности H поля макроскопических

юков и напряженности H' поля, вызванного намагничиванием сердечника: $H_{\rm 3a3opa} = B = \mu \ H = H + H'$.

В системе СГСМ напряженность $H = 4\pi I_m = 4\pi \varkappa_m H$, поэтому

 $\mu H = H + 4\pi \kappa_m H$, или $\mu = 1 + 4\pi \kappa_m$.

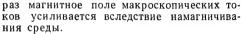
Соответственно, в системе СИ:

$$\mu = 1 + \varkappa_m$$

и, следовательно,

$$\varkappa_{CH} = 4\pi \varkappa_{C\Gamma CM}$$
.

Диамагнетики, парамагнетики ферромагнетики. Магнитная индукция B и напряженность магнитного поля макроскопических токов H связаны соотношением $\mathbf{B} = \mu \cdot \mu_0 \mathbf{H}$. Магнитная проницаемость μ показывает, во сколько



По значению магнитной проницаемости μ_r все вещества делятся на три группы: диамагнетики ($\mu < 1$), парамагнетики ($\mu > 1$) и ферромагнетики ($\mu \gg 1$ и меняется в зависимости от напряженности поля макроскопических токов).

Магнитные свойства тел определяются магнитными свойствами составляющих их атомов и молекул, движением электрических зарядов в последних.

Для диамагнетиков полный магнитный момент атома в отсутствие поля равен нулю, поэтому в поле вследствие изменения магнитного момента каждого электрона на отрицательную величину магнитный момент атома становится отрицательным. Все вещество в целом приобретает магнитный момент, направленный против поля.

Для парамагнетиков магнитный момент каждого атома в отсутствие внешнего магнитного поля отличен от нуля, но вследствие каотического расположения атомов вещество в целом магнитным моментом не обладает.

При внесении в магнитное поле атомы стремятся установиться так, чтобы их магнитные моменты были ориентированы по полю, в результате чего парамагнетик намагничивается по полю.

школы физиков При помещении парамагнетика между полюсами магнита на его концах возникают полюсы, разноименные с близлежащими полюсами магнита. Парамагне-

тик втягивается в магнитное поле.

Ферромагнетик обладает отдельными микроскопическими (линейные размеры ~ 10⁻⁴ см) областями (доменами), которые намагничены до насыщения и в отсутствие внешнего поля. Однако магнитные моменты всех этих областей ориентированы хаотически, и магнитный момент макроскопического объема равен нулю.

При внесении ферромагнетика во внешнее магнитное поле по полю ориентируются не магнитные моменты отдельных атомов, а целые области спонтанного (самопроизвольного) намагничивания.



АЛЕКСАНДР ГРИГОРЬЕ-ВИЧ СТОЛЕТОВ (1839— 1896) — русский физик; исследовал внешний фотоэффект, установил зависимость магнитной проницаемости от напряженности поля и дал метод измерения магнитной проницаемости ферромагнетиков. Создатель первой отечественной школы физиков Силы, ориентирующие частицы внутри каждого домена, как показано Вернером Гейзенбергом и Я. И. Френкелем в 1928 г., объясняются с квантово-механической точки зрения и определяются волновыми свойствами электронов.

точка Кюри. Для каждого ферромагнетика существует определенная температура, при которой области спонтанного намагничивания (домены) под действием теплового движения разрушаются и ферромагнетик становится парамагнетиком. Эта температура называется точкой Кюри. Точка Кюри для железа, например, равна 753° С.

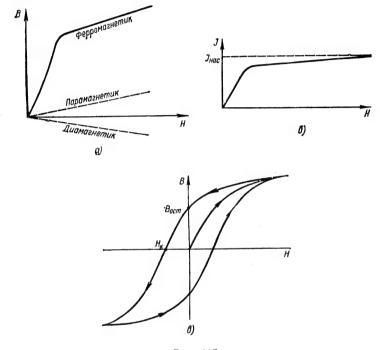


Рис. 115

 Γ истерезис. Магнитным гистерезисом называется явление запаздывания изменения магнитной индукции B в ферромагнетике по отношению к изменению напряженности H внешнего магнитного поля макроскопических токов.

Если поместить, как это сделал в 1872 г. русский физик Александр Григорьевич Столетов (1839—1896), железо в магнитное поле, напряженность которого H можно изменять, то график зависимости B от H (кривая намагничивания) выразится кривой, изображенной на рис. 115, a.

График зависимости магнитного момента единицы объема—вектора намагничивания—I от напряженности H изображен на рис. 115, δ и обнаруживает магнитное насыщение в сильном внешнем поле.

При изменении H от нуля в сторону положительных значений магнитная индукция B возрастает, причем кривая сменяется прямолинейным участком, идущим под углом к горизонтальной оси (насыщение ферромагнетика). При уменьшении H до 0 магнитная индукция B запаздывает в уменьшении и при H=0 оказывается равной $B_{\rm OCT}$ (остаточное намагничивание

 $I_{m \; {
m ocr}}$ можно найти из равенства $B_{
m ocr} = \mu_0 \; I_{
m ocr}$). Для полного размагничивания образца нужно приложить магнитное поле противоположного направления.

Напряженность магнитного поля $H_{\mathbf{k}}$, размагничивающего ферромагнетик

полностью, называется коэрцитивной (задерживающей) силой. Поскольку приращение объемной плотности энергии магнитного поля dw = HdB, работа перемагничивания ферромагнетика (превращающаяся

в теплоту) измеряется площадью петли гистерезиса (рис. 115, в).

Жесткими ферромагнетиками называются вещества с большим остаточным намагничиванием и большой коэрцитивной силой. Жесткие ферромагнетики обладают широкой петлей гистерезиса и применяются для изготовления постоянных магнитов.

Мягкими ферромагнетиками называются вещества с малой коэрцитивной силой и большой магнитной проницаемостью. Они применяются для

изготовления сердечников трансформаторов и т. п.

Сплавы железа с никелем обладают высокими магнитными качествами, потери на гистерезис для них весьма малы. Пермаллой намагничивается

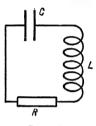


Рис. 116

в весьма слабых полях при напряженности порядка сотых и даже тысячных долей эрстеда, перминвар сохраняет магнитную проницаемость при изменении Н от 0 до 3э постоянной и равной примерно 500.

§ 44. Колебательный контур

Колебательным контуром называется цепь, составленная из конденсатора \hat{C} , катушки индуктивности L и омического сопротивления R (рис. 116).

Конденсатор, заряженный до разности потенциалов U, будет разряжаться через индуктивность, причем в цепи возникает э.д.с. самоиндукции:

$$E_{\text{самоинд}} = -L \frac{di}{dt}$$
 .

По закону Ома

$$l = \frac{U - L \frac{dl}{dt}}{R},$$

или

$$L\frac{di}{dt}+iR-U=0.$$

Ток i равен скорости уменьшения заряда q на обкладках конденсатора:

$$i = -\frac{dq}{dt}$$
.

Так как q = CU, то

$$i = -\frac{CdU}{dt}$$
.

Дифференциальное уравнение после подставки в него і и деления на CL всех членов принимает вид:

$$\frac{d^2U}{dt^2} + \frac{R}{L} \frac{dU}{dt} + \frac{1}{LC} U = 0.$$

Мы получили уравнение затухающих электрических колебаний для напряжения между обкладками U. Учитывая, что CU=q, для заряда q на обкладке получим аналогичное уравнение:

$$\frac{d^2q}{dt^2} + \frac{R}{L} \cdot \frac{dq}{dt} + \frac{1}{LC}q = 0.$$

Дифференцируя это уравнение по времени, получим:

$$\frac{d^2i}{dt^2} + \frac{R}{L}\frac{di}{dt} + \frac{1}{LC}i = 0.$$

Таким образом, в процессе разрядки конденсатора через индуктивность в колебательном контуре возникают свободные затухающие колебания тока. заряда на обкладке и напряжения между обкладками конденсатора.

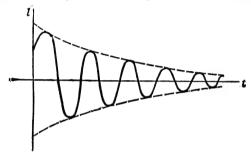


Рис. 117

Решение уравнения для q с учетом начальных условий (при t=0, $q=q_0$, t=0) имеет вид:

$$q = \frac{q_0}{\omega \sqrt{LC}} e^{-\frac{R}{2L}} \cos(\omega t - \varphi),$$

$$\omega = \sqrt{\frac{1}{LC} - \frac{R^2}{4L^2}}$$

где

И

 $\varphi = \operatorname{arctg} \frac{R}{2L_{\Omega}}$.

Аналогично.

$$i = \frac{q_0}{\omega LC} e^{-\frac{R}{2L}t} \cos\left(\omega t - \frac{\pi}{2}\right)$$
.

График зависимости тока i от времени t приводится на рис. 117. При $\frac{R}{2L}>\frac{1}{\sqrt{LC}}$ циклическая частота становится мнимой, а разряд конденсатора апериодическим.

Превращения энергии в колебательном контуре. В процессе колебаний энергия электрического поля заряженного конденсатора преобразуется в энергию магнитного поля катушки индуктивности и обратно. При протекании тока на сопротивлении R выделяется джоулева теплота, чем и определяются потери энергии колебаний и затухание.

Собственные колебания в контуре. Если сопротивление R контура пренебрежимо мало, то колебания являются собственными, незату хаю щими. Период собственных электрических колебаний в контуре

$$T=rac{2\pi}{\omega_0}=2\pi~V\overline{LC}$$
 —формула Вильяма Томсона.

Характеристика затухания. Қоэффициент затухания равен отношению омического сопротивления контура к удвоенной индуктивности:

$$\delta = \frac{R}{2L}$$
.

Логарифмический декремент затухания Δ равен произведению коэффициента затухания на период колебаний:



НИКОЛАЙ ДМИТРИЕВИЧ ПА-ПАЛЕКСИ (1880—1947)—советский физик; основные работы посвящены вопросам радиофизики, радиотехники и электротехники, теории колебаний в нелинейных системах. Предложил (собместно с Манделыштаммом) метод параметрического усиления и генерации колебаний

$$\Delta = \delta T \approx \frac{R}{2L} \cdot 2\pi \ \sqrt{LC} = \pi \frac{R}{\sqrt{\frac{L}{C}}}.$$

Величина $\sqrt{\frac{L}{C}}$ называется волновым сопротивлением контура.

Добротность Q колебательного контура можно подсчитать, умножив на 2π отношение энергии колебаний к потерям энергии за период:

$$Q = 2\pi \frac{LI_0^2}{RI_{9\Phi}^2T} = 2\pi \frac{LI_0^2}{R\frac{I_0^2}{2}T} = 2\pi \frac{L}{RT} = \frac{R_{\text{Волн}}}{R} = \frac{\pi}{\Lambda}.$$

Добротность контура (деленная на π) представляет собой величину, обратную логарифмическому декременту затухания.

Резонансные явления в электрической системе. Если в электрический колебательный контур введена периодически изменяющаяся с течением времени электродвижущая сила: $\mathcal{E} = \mathcal{E}_0 \cos pt$, то в системе будут происходить вынужденные электрические колебания, уравнение которых:

$$L\ddot{q} + R\dot{q} + \frac{1}{C} q = \mathcal{E}_0 \cos pt.$$

Решение его складывается из частного решения данного неоднородного уравнения (вынужденные незатухающие колебания) и общего решения однородного уравнения (затухающие колебания). Но затухающие колебания с течением времени исчезнут и в системе останутся лишь незатухающие вынужденные колебания.

Амплитуда колебаний тока:

$$I_0 = \frac{\mathcal{E}_0}{\sqrt{R^2 + \left(pL - \frac{1}{pC}\right)^2}},$$

где $\mathfrak E$ — амплитуда внешней э.д.с. Когда частота внешней э.д.с. p равна собственной частоте системы:

$$\omega = \frac{1}{\sqrt{\overline{CL}}} = p,$$

амплитуда тока максимальна и равна отношению амплитуды э.д.с. & к омическому сопротивлению R.

Отношение полной энергии вынужденных колебаний к энергии колебаний при резонансе (максимальной):

$$U = \frac{\frac{LI_0^2}{2}}{\frac{LI_{\text{pes}}^2}{2}} = \frac{\frac{\mathcal{E}_0^2}{R^2 + \left(\rho L - \frac{1}{\rho C}\right)^2}}{\frac{\mathcal{E}_0^2}{R^2}} = \frac{1}{1 + \left(\frac{\rho L - \frac{1}{\rho C}}{R}\right)^2}.$$

В безразмерных величинах $\gamma = \frac{p}{\omega}$ и $Q = \frac{\sqrt{\frac{L}{C}}}{R}$ — это отношение имеет вид:

$$U = \frac{1}{1 + \left(\gamma Q - \frac{Q}{V}\right)^2}.$$

График функции U^2 при различных добротностях Q в зависимости от $\pmb{\gamma}$ приводится на рис. 118, a.

Легко видеть, что для любого $\gamma' = \frac{1}{\gamma}$ величина U останется той же самой, поэтому $\gamma' \cdot \gamma = 1$. Внося величину γ , соответствующую $U_1 = \frac{1}{2}$, в формулу для U, получим:

$$Q=\pm\frac{\gamma_1}{\gamma_1^2-1},$$

и так как $\gamma_1' \cdot \gamma_1 = 1$, то

$$Q = \frac{1}{\gamma_1 - \gamma_1'}.$$

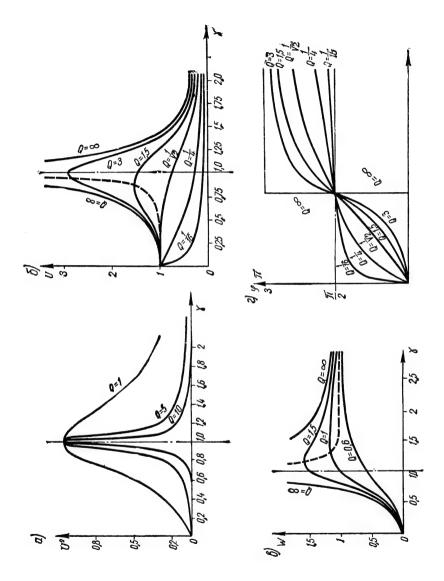
Величина $\gamma_1 - \gamma_1'$ есть относительная ширина резонансной кривой. Переходя к соответствующим обычным частотам, получим ширину резонансной кривой $p_1 - p_1'$. Добротность системы будет равна

$$Q = \frac{\omega}{p_1 - p_1'},$$

т. е. добротность равна собственной частоте, деленной на ширину резонансной кривой. Ширина резонансной кривой определяет область, внутри которой энергия вынужденных колебаний больше половины энергии колебаний при резонансе.

Амплитуда заряда на конденсаторе q_0 может быть найдена, если учесть, что амплитуда напряжения на конденсаторе

$$U_0 = \frac{I_0}{\rho C}$$
,



а $q_{\rm 0}$ отличается от амплитуды потенциала лишь постоянным множителем (емкостью C).

В безразмерных величинах:

$$u = \frac{q_0}{\mathcal{E}_0 C} = \frac{U_0}{\mathcal{E}_0} = \frac{1}{\sqrt{(1 - \gamma^2)^2 + \frac{\gamma^2}{Q^2}}}.$$

При достаточно больших Q амплитуда заряда возрастает, вблизи $\gamma=1$

проявляется резонанс.

Однако, если определить резонанс как совпадение частоты внешнего возбуждения с собственной частотой системы, когда амплитуда вынужденных колебаний тока испытывает максимум, можно заметить, что, как показывает дифференцирование знаменателя последнего равенства, он минимален при

$$\gamma_0 = \sqrt{1 - \frac{1}{2Q^2}},$$

и тогда

$$U_{\text{Marc}} = \frac{Q}{\sqrt{1 - \frac{1}{4Q^2}}}.$$

Поэтому амплитуда заряда на конденсаторе (и напряжения на нем) достигает максимума при значении γ_0 , меньшем единицы, и лишь при весьма больших добротностях это можно не учитывать.

Семейство резонансных кривых U при разных добротностях в функции

от γ приводится на рис. 118, δ .

Амплитуда напряжения на индуктивности $U_{L,0} = pLI_0$ в безразмерных величинах

$$\omega = \frac{U_{L,0}}{\mathcal{E}_0} = \frac{Q\gamma^2}{\sqrt{\gamma^2 + Q^2(\gamma^2 - 1)^2}}.$$

Резонансные кривые приводятся на рис. 118, в. При $\gamma=0$ имеем $\omega=0$. Амплитуда напряжения на индуктивности достигает максимума при $\gamma_0>1$, и стремится к 1 при $\gamma\longrightarrow\infty$.

Считая, что изменение внешней синусоидальной э.д.с. опережает по фазе на угол ф изменение напряжения (или заряда) на конденсаторе, и переходя к безразмерным величинам, сдвиг по фазе можно записать:

$$\varphi = \operatorname{arctg} \frac{\gamma}{Q(1-\gamma^2)}$$
.

График зависимости ϕ от γ приводится на рис. 118, г. При $\gamma=1$ и $Q\longrightarrow\infty$ происходит скачок фазы на π . При больших добротностях изменение фазы происходит вблизи $\gamma=1$. При $\gamma=1$ (резонанс!) для любых Q напряжение (или заряд) на конденсаторе отстает от внешней э.д.с. на $\frac{\pi}{2}$.

Ток опережает внешнюю э.д.с. на $\left(\frac{\pi}{2} - \phi\right)$. При резонансе ток колеблется в фазе с внешней э.д.с., напряжение на индуктивности опережает колебание тока в катушке на $\frac{\pi}{2}$.

Частные случаи электрического резонанса (резонанс напряжений и резонанс токов) будут рассмотрены дальше (см. стр. 226).

§ 45. Получение переменного тока

При равномерном вращении плоской рамки в магнитном поле (рис. 119) магнитный поток Φ , сцепленный с рамкой, меняется по закону:

$$\Phi = BS \cos \alpha = BS \cos \omega t$$
,

где B — индукция поля, S — площадь рамки, ω — циклическая частота вращения.

По закону электромагнитной индукции в рамке возникает э.д.с. индукции:

$$\mathcal{E}_{\text{инд}} = -\frac{d\Phi}{dt} = BS\omega \sin \omega t = \mathcal{E}_0 \sin \omega t.$$

Величина $\mathscr{E}_0 = BS\omega = \mu_r HS\omega$ называется амплитудой э.д.с. Во внешней цепи, присоединенной к выводам рамки через щетки (рис. 119), течет переменный ток.

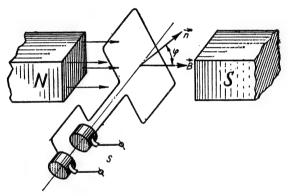


Рис. 119

В реальных генераторах переменного тока стандартная частота:

$$v = \frac{\omega}{2\pi} = 50$$
 ey.

§ 46. Сопротивление в цепи переменного тока

Емкостное сопротивление в цепи переменного тока. Пусть к конденсатору C приложена переменная э.д.с. $\mathcal{E} = \mathcal{E}_0 \sin \omega t$. Ток в проводниках, подводящих заряды к конденсатору:

$$i = \frac{dq}{dt} = \frac{dC\mathcal{E}}{dt} = C\mathcal{E}_0 \omega \cos \omega t = \frac{\mathcal{E}_0}{\frac{1}{\omega C}} \sin \left(\omega t + \frac{\pi}{2}\right).$$

Между амплитудами тока $I_{\mathbf{0}}$ и э.д.с. $\mathcal{E}_{\mathbf{0}}$ имеется связь, напоминающая закон Ома:

$$I_0 = \frac{\mathcal{E}_0}{\frac{1}{\omega C}} = \frac{\mathcal{E}_0}{R_C}.$$

Величина $R_C = \frac{1}{\omega C}$ называется емкостным сопротивлением.

Емкостное сопротивление в среднем не потребляет мощности, так как конденсатор то забирает энергию из цепи на создание электрического поля, то отдает ее в цепь при исчезновении поля.

Емкостное сопротивление влияет на величину амплитуды тока в цепи. Напряжение на емкостном сопротивлении отстает от тока на четверть периода,

что соответствует отставанию фазы

напряжения от фазы тока на $rac{\pi}{2}$

(сравните формулы для 🖁 и і).

Индуктивное сопротивление в цепи переменного тока. Пусть к катушке индуктивности L приложена переменная э.д.с. $\mathcal{E} = \mathcal{E}_0 \sin \omega t$.

Если омическим сопротивлением R можно пренебречь, то по закону

Ома

$$\varepsilon + \mathcal{E}_{\text{самоинд}} = 0$$
,

или

$$\mathcal{E}_0 \sin \omega t - L \frac{di}{dt} = 0$$

откуда

$$i = -\frac{\mathcal{E}_0}{\omega L}\cos\omega t = \frac{\mathcal{E}_0}{\omega L}\sin\left(\omega t - \frac{\pi}{2}\right).$$

Величина $R_L = \omega L$ называется индуктивным сопротивлением.

Между амплитудами тока $I_{\rm 0}$ и э.д.с. $\mathcal{E}_{\rm 0}$ имеется связь, сходная с законом Ома:

$$I_0 = \frac{\mathcal{E}_0}{R_I} = \frac{\mathcal{E}_0}{\omega L}$$
.

Напряжение на индуктивном сопротивлении опережает ток на четверть периода, что соответствует опережению фазой напряжения фазы тока

на $\frac{\pi}{2}$ (сравните формулы для ε и i).

Полное сопротивление перемен- энергии на большие ра ному току. Полное сопротивление в цепи складывается из активного и реактивного сопротивлений:

МИХАИЛ ОСИПОВИЧ ДОЛИВО-ДОБРОВОЛЬСКИЙ (1861—1920) русский электротехник, — соэдал технику трехфазного тока; построил трехфазный генератор переменного тока с вращающимся магнитным полем, мотор и трансформатор к нему; разработал технику передач электроэнергии на большие расстояния

 $Z = \sqrt{\frac{1}{R^2 + \left(\omega L + \frac{1}{\omega C}\right)^2}}.$

Реактивное сопротивление $\left(\omega L - \frac{1}{\omega C}\right)$ складывается с активным сопротивлением R векторно (рис. 120), поскольку фазы напряжений на этих сопротивлениях различны.

Сдвиг фазы между током и напряжением в цепи переменного тока оп-

ределяется из равенства:

$$tg \varphi = \frac{\omega L - \frac{1}{\omega C}}{R}.$$

Мощность в цепи переменного тока

$$P = U_{ab}I_{ab} \cos \varphi$$
.

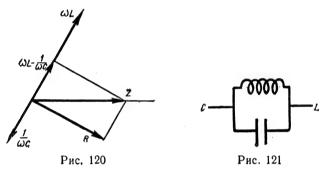
Эффективное напряжение

$$U_{a\phi} = \frac{U_{o}}{\sqrt{2}},$$

rде U_0 — амплитудное вначение напряжения. Эффективный ток

$$I_{a\phi} = \frac{I_0}{V_{\overline{2}}},$$

где I_0 — амплитудное значение тока. Под эффективным значением переменного тока понимается значение такого постоянного тока, который в омическом сопротивлении выделяет ту же мощность, что и переменный.



Резонанс напряжений (последовательный резонанс). При последовательном соединении индуктивного и емкостного сопротивлений напряжения на индуктивном и емкостном сопротивлениях противоположны по фазе в случае, когда $\frac{1}{\omega C} = \omega L$, а общее падение напряжения на индуктивности и емкости равно нулю. Этот случай называется резонансом напряжений. При резонансе амплитуда тока $I_0 = \frac{\mathcal{E}_0}{R}$ максимальна.

Резонанс токов (параллельный резонанс). При параллельном соединении индуктивности и емкости (рис. 121) токи в ветвях текут в противоположных направлениях, так как относительно напряжения они сдвинуты по фазе на $\frac{\pi}{2}$ в противоположные стороны. Если $\frac{1}{\omega C} = \omega L$, то

$$\frac{1}{R_{06m}} = \frac{1}{R_C} - \frac{1}{R_L} = 0,$$

т. е. общее сопротивление параллельного соединения стремится к бесконечности. Ток в неразветвленной части цепи близок к нулю. Последний случай называется резонансом токов. Резонансная частота

$$\omega_{\text{pes}} = \frac{1}{\sqrt{LC}}.$$

§ 47. Ток смещения

Если в цепь переменного тока включен конденсатор, то проявление на его обкладках зарядов с поверхностной плотностью о приводит к наличию в диэлектрике между обкладками электрической индукции, выражающейся в системе Гаусса формулой:

$$D = 4\pi\sigma$$
.

Плотность тока у границ обкладок

$$\mathbf{j} = \frac{d\mathbf{\sigma}}{dt}$$
.

Можно считать ток в цепи замкнутым, если принять, что в диэлектрике имеется плотность тока:

$$\mathbf{j}_{\mathrm{CMEIU}} = \frac{1}{4\pi} \cdot \frac{d\mathbf{D}}{dt} .$$

Этот ток по предложению Максвелла был назван током смещения. В вакууме

$$\mathbf{j}_{\mathrm{cMem}} = \frac{1}{4\pi} \cdot \frac{d\mathbf{E}}{dt} .$$

Ток смещения в вакууме не связан с реальным смещением зарядов, в частности, на ток смещения не действуют электродинамические силы, однако он не является формальным понятием. Предположение Максвелла о том, что ток смещения аналогично току проводимости порождает магнитное поле, подтвердилось на опыте. Любое переменное $\left(\frac{dE}{dt} \neq 0\right)$ электрическое поле порождает магнитное поле, которое можно рассчитать, пользуясь законом Био—Савара—Лапласа и используя понятие тока смещения. В системе СИ

$$\mathbf{j}_{\text{смещ}} = \frac{d\mathbf{D}}{dt}$$
.

В диэлектрике ток смещения состоит из двух составляющих: тока смещения в вакууме и тока поляризации.

Поскольку

$$D = E + 4\pi P,$$

где Р - вектор поляризации, имеем:

$$\mathbf{j}_{\text{смещ}} = \frac{1}{4\pi} \frac{d\mathbf{E}}{dt} + \frac{d\mathbf{P}}{dt}$$
.

Для вакуума P=0.

Ток проводимости в проводнике замыкается током смещения в диэлектрике и вместе с ним образует замкнутую цепь.

§ 48. Скорость распространения электромагнитных волн в средах

Скорость распространения свободного электромагнитного поля (не связанного с зарядами и токами) или поля излучения в вакууме равна электродинамической постоянной: $c \approx 3 \cdot 10^{10} \ cm/ce\kappa$.

Скорость распространения электромагнитного поля в изотропной среде с диэлектрической проницаемостью в и магнитной проницаемостью равна:

$$v = \frac{c}{\sqrt{\epsilon \mu}}$$
.

Для диэлектриков в всегда больше 1. Для парамагнитных и ферромагнитных сред μ больше 1, поэтому $\epsilon\mu>1$. Для диамагнетиков $\mu<1$, но столь незначительно, что неравенство $\epsilon\mu>1$ сохраняется. Таким образом, v < c, т. е. скорость распространения электромагнитного поля в веществе всегда меньше, чем в вакууме.

Вектор Пойнтинга [Джон Генри Пойнтинг (1852—1914)]. Распространение энергии в пространстве было рассмотрено Н. А. Умовым в 1874 г. в его работах по теории упругости и теплопроводности и Пойнтингом в 1884 г. применительно к энергии электромагнитного поля.

Вектор Пойнтинга \$ определяет плотность потока энергии, т. е. энергию, переносимую электромагнитными волнами за 1 сек 1 см2 площади,

нормальной к направлению распространения волн.

Вектор Пойнтинга равен произведению объемной плотности энергии $W_{\text{9-м}}$ на скорость распространения волны c (для вакуума), или $\frac{c}{V_{\text{EIL}}}$ (для изотропного диэлектрика). В последнем случае:

$$S = W_{\text{3-M}} \cdot \frac{c}{\sqrt{\varepsilon \mu}} = \frac{EH \sqrt{\varepsilon \mu}}{4\pi} \cdot \frac{c}{\sqrt{\varepsilon \mu}} = \frac{c}{4\pi} [H, H] \frac{\text{3pe}}{c M^2 ce \kappa}.$$

Опыты Герца. Немецкий физик Генрих Герц (1857—1894) впервые получил электромагнитные волны, воспользовавшись открытым контуром (рис. 122), называемым вибратором Герца.

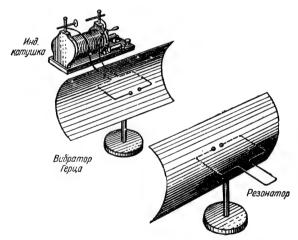


Рис. 122

При высоком напряжении на конденсаторе в разряднике проскакивает искра, замыкающая контур. В контуре возникают собственные колебания высокой частоты.

Вибратор помещается в фокусе металлического параболического зеркала. Другое такое же зеркало устанавливается напротив первого. В его фокусе находятся два отрезка толстой проволоки, концы которых выведены за зеркало, причем между ними остается небольшой искровой промежуток. Когда контуры вибратора и резонатора оказываются настроенными в резонанс, то при работе вибратора через искровой промежуток приемного резонатора проскакивает искра.

§ 49. Работы А. С. Попова. Изобретение радио

Русский ученый Александр Степанович Попов (1859—1905) впервые применил электромагнитные колебания для осуществления беспроволочной связи на расстоянии. В опытах А. С. Попова применялся «когерер», представляющий собой стеклянную трубку, наполненную металлическими опилками. При воздействии электромагнитных волн на опилки они слипались, общее сопротивление когерера резко уменьшалось. В установке



ГЕНРИХ РУЛОЛЬФ $\Gamma E P H$ (1857—1894) — немецкий физик, впервые экспериментально (1887) поличил электромагнитные волны; исследовал открытый вибратор: открыл действие света на скорость потери телом электрического заряда, дав тем самым основу фотоэффекта: исследования исследовал вопросы электродинадвижущихся сред (теория мики Герца)



АЛЕКСАНДР СТЕПАНОВИЧ ПОПОВ (1859—1906) — русский ученый; основные работы посвящены электротехнике и исследованию электромагнитного излучения, создатель радио

А. С. Попова когерер был включен в цепь батареи через обмотку электромагнита. Когда при наличии электромагнитных волн электрическое сопротивление когерера падало, ток через обмотку электромагнита возрастал, якорь электромагнита, притягиваясь, замыкал цепь электрического звонка. Молоточек звонка, ударяя по когереру, встряхивал опилки, переводя когерер в первоначальное состояние готовности к приему сигнала.

Грозоотметчик А. С. Попова был им продемонстрирован 7 мая 1895 г. на заседании Русского физико-химического общества. Звонок реагировал на грозовые разряды в атмосфере. 24 марта 1896 г. А. С. Попов проде-

монстрировал на заседании того же общества установку, в которой звонок был заменен телеграфным аппаратом. В этот день была принята первая в истории радиограмма, состоявшая из двух слов «Генрих Герц». Вскоре радиоустановка А. С. Попова была использована при снятии с мели броненосца «Генерал-адмирал Апраксин» для установления связи броненосца с берегом. При помощи этой установки было передано сообщение ледоколу «Ермак», находившемуся вблизи «Апраксина», об оказании помощи девяти рыбакам, унесенным в море на льдине. Благодаря своевременной передаче приказания рыбаки были спасены. Так начало свою историю радио.

. § 50. Уравнения Максвелла

Уравнения электродинамики были получены английским физиком Джемсом Клерком Максвеллом (1831—1879).

Первое уравнение Максвелла в интегральной форме:

$$\oint H_l dl = i_{\text{провод}} + i_{\text{смещ}},$$

т. е. циркуляция напряженности магнитного поля равна сумме тока проводимости и тока смещения, охватываемых контуром, по которому берется циркуляция.

. Первое уравнение Максвелла выражает тот факт, что магнитное поле отлично от нуля как при перемещении электрических зарядов $(i_{\text{провод}} \neq 0)$,

так и при изменении электрического поля во времени ($i_{\text{смещ}} \neq 0$). Учитывая выражение тока смещения, это уравнение можно записать:

$$\oint_{l} H_{l} dl = t_{\text{провод}} + \frac{\partial}{\partial t} \int_{S} D_{n} dS,$$

где последнее слагаемое — ток смещения через поверхность S, ограниченную

контуром L.

Второе уравнение Максвелла выражает факт возникновения электрического поля при изменении во времени магнитного поля. Циркуляция напряженности электрического поля по контуру L (э.д.с. индукции) определяется скоростью изменения магнитного потока через площадь S, ограниченную этим контуром:

$$\oint_L E_l \, dl = -\frac{\partial}{\partial t} \int_S B_n \, dS.$$

Третье уравнение Максвелла выражает теорему Гаусса →

Остроградского.

Поток электрической индукции через замкнутую поверхность S равен полному заряду q, заключенному внутри этой поверхности. Третье уравнение Максвелла описывает электрическое поле, существующее вокруг зарядов:

$$\oint\limits_{S} D_n \, dS = q.$$

Четвертое уравнение Максвелла. Поток магнитной индукции через любую замкнутую поверхность равен 0. Это соотношение аналогично теореме Гаусса—Остроградского для электрического поля и выражает факт отсутствия магнитных зарядов:

$$\oint_{S} B_{n} dS = 0.$$

Вместе с соотношениями:

$$E = \frac{D}{\epsilon} \quad \text{if} \quad B = \mu H,$$

связывающими фигурирующие в уравнениях величины с законом сохранения заряда, уравнения Максвелла образуют систему уравнений электромагнитного поля.

Уравнения Максвелла в дифференциальной форме. Первое уравнение

Максвелла является выражением закона Ампера:

в системе СИ: в системе Гаусса:
$$\mathrm{rot}\;\mathbf{H} = \mathbf{J}_{\mathrm{пров}} + \frac{\partial \mathbf{D}}{\partial t}\;, \qquad \mathrm{rot}\;\mathbf{H} = \frac{4\pi \mathbf{j}_{\mathrm{пров}}}{c} + \frac{1}{c} \cdot \frac{\partial \mathbf{D}}{\partial t}\;.$$

Второе уравнение Максвелла выражает закон электромагнитной индукции Фарадея:

в системе СИ: в системе Гаусса: rot
$$\mathbf{E} = -\frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t}$$
, rot $\mathbf{E} = -\frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t}$.

Третье уравнение Максвелла выражает в дифференциальной форме (для бесконечно малого объема) теорему Гаусса-Остроградского:

в системе СИ: в системе Гаусса: div
$$\mathbf{D} = \mathbf{Q}$$
, div $\mathbf{D} = 4\pi \mathbf{Q}$,

где е— плотность электрического заряда. Четвертое уравнение Максвелла имеет вид:

div
$$\mathbf{B} = 0$$
.

Закон сохранения электрического заряда в дифференциальной форме записывается:

div
$$\mathbf{j} = -\frac{\partial \mathbf{Q}}{\partial t}$$
.

Закон выражает тот факт, что вытекание заряда из бесконечно малого объема сопровождается изменением плотности заряда $\left(-\frac{\partial \varrho}{\partial t}\right)$ в этом объеме.

§ 51. Шкала электромагнитных волн

Видимый свет представляет собой электромагнитные волны с длиной волны от 760 до 380 ммк (рис. 123). Электромагнитное излучение с длинами волн от 380 и до (примерно) 10 ммк получается также оптическими методами и образует интервал ультрафиолетовых лучей. Рентгеновы лучи, получаемые при помощи рентгеновских трубок, лежат в интервале длин волн от 10-12 до $6\cdot 10^{-3}$ ммк. Начиная от длины волны $2\cdot 10^{-2}$ ммк, в сторону коротких длин волн расположены у-лучи, возникающие при радиоактивном распаде атомов.

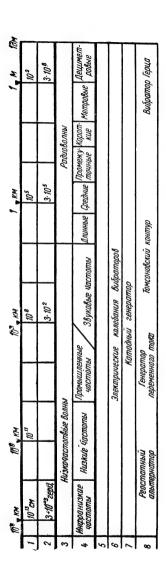
В радиотелеграфии используются волны с длинами волн от нескольких километров до сантиметров, в радиовещании — от 2 до 11 м, в телевидении

используются метровые волны, в радиолокации — сантиметровые.

Интервал радиоволн, получаемых электрическими методами, охватывает волны длиной от сотен километров до миллиметра. Этот интервал частично перекрывается в коротковолновой части интервалом инфракрасных лучей (от 1 см до 760 ммк), испускаемых нагретыми телами.

Таким образом, исследованный интервал электромагнитных волн охватывает длины волн от 10^7 до 10^{-14} см и частоты от 10^3 до 10^{24} ги и более

для квантов космических лучей.













BM	1,	I TOM I THIM	MM		1,	1.44			tomp f.			1,	
10cm		100	10-01			+ Ø			10-2	801			,0,4
3.1002	מנ	3-10 ⁹ 24 3-10 ¹⁰	3-10"			3.108	_		3,1017	3.1018			3-102
	Ультра	Ультрарадиовотны	1PA	п.н.м. агенорамофин	nhfur ar	arig	Ультрафпо.	пли эндошетородия		Рейтгеновы лучи	льк	Гамм	TOWNO-NYWET
Санти	нтимет-\ робые	жилимет- ровые	Переход- ные	Сантимет-Милимет-Переход-Декамикран Микрон- ровые рабые ные явке ные	Микрон- ные:	nhKir OW897	Блійжние	блівжние Крайние	Гранілий Вие		Mazkue Recmkue		VINTOBUR
			L			'	Чолекуляр	алекулярно-атомные колебания	колебания				
				- Ртутно -	Ртутно - кварцевая лампа	A MON		Искра В Бакууме		Padu	Радиоактивный распад вещества	испад вещ	cmba
	Maccu	Массавый азлучатель	машель		Дуга Петрова	200		ба бораторные,	ббораторные, технические и медишнские трубки Рентгена	дифинские т	оубки Рентгени		

§ 52. Релятивистская форма уравнений электродинамики

Теория относительности особенно четко выявляет условность разделения

электромагнитного поля на электрическое и магнитное поля.

В теории относительности показывается, что формы существования материи — пространство и время — нельзя рассматривать в отрыве одно от другого. Все события теория относительности описывает в четырехмерном пространственно-временном многообразии — «мире Минковского». Событие в четырехмерном пространстве-времени характеризуется четырьмя координатами:

$$x_1 = x$$
, $x_2 = y$, $x_3 = z$, $x_4 = ict$,

где $i=\sqrt{-1}$, c-скорость света в вакууме. Компоненты электрического поля **E** и магнитного поля **H** объединяются в антисимметричный тензор поля второго ранга:

$$F_{\mu\nu} = (\mathbf{E}, \mathbf{H}),$$

компоненты которого удобно записать в виде матрицы:

$$F_{\mu\nu}\!=\! \left\| \! \begin{array}{cccc} 0 & H_z & -H_y & -iE_x \\ -H_z & 0 & H_x & -iE_y \\ H_y & -H_x & 0 & -iE_z \\ iE_x & iE_y & iE_z & 0 \end{array} \! \right\|.$$

Плотность электрического заряда о выступает как один из компонентов четырехмерного вектора плотности заряда — тока:

$$j_{\nu} = (\mathbf{j}, \ \varrho c).$$

Уравнение Максвелла:

$$rot H - \frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{E}}{\partial t} = \frac{4\pi}{c} \mathbf{j}$$

вместе с уравнением

div
$$E = 4\pi \varrho$$

объединяются в одно тензорное уравнение с четырехмерным током в правой части:

$$\frac{\partial F_{\mu\nu}}{\partial x_{\nu}} = \frac{4\pi}{c} j_{\mu}.$$

С помощью тензора $F_{\mu\nu}$ уравнения Максвелла:

rot
$$\mathbf{E} = -\frac{1}{c} \cdot \frac{\partial \mathbf{H}}{\partial t}$$
 u div $\mathbf{H} = 0$

записываются в тензорном вид-

$$\frac{\partial F_{\mu\nu}}{\partial x_{l}} + \frac{\partial F_{\nu l}}{\partial x_{\mu}} + \frac{\partial F_{l\mu}}{\partial x_{\nu}} = 0.$$

Форма, которую приобретает электродинамика в теории относительности, разумеется, не изменила существа законов электромагнитного поля, поскольку сама специальная теория относительности исторически выросла из проблем электродинамики. Однако, как отмечал А. Эйнштейн, «прогресс в методе, которым электродинамика обязана специальной теории относительности, заключается главным образом в уменьшении числа независимых гипотез» (А. Эйнштейн. Сущность теории относительности. ИЛ, М, 1955).

Оптика

§ 1. Природа света

Корпускулярная теория света, развитая впервые И. Ньютоном в конце XVII в., рассматривала свет как поток частиц (корпускул), испускаемых источником света и распространяющихся в однородной среде прямолинейно. Отражение и преломление света эта теория объясняла механически. Так, отражение световой корпускулы от зеркала сравнивалось с отражением упругого шарика от стенки, поскольку в последнем случае угол отражения равняется углу падения. Преломление света объяснялось притяжением корпускулы при переходе из одной среды в другую частищами второй среды. При этом тангенциальные составляющие $v_{1\tau}$ и $v_{2\tau}$ скорости света в первой и второй средах одинаковы, а нормальные — различны. Поскольку $v_{1\tau} = v_1 \sin i_{\text{пад}}$ и $v_{2\tau} = v_2 \sin i_{\text{прел}}$, то коэффициент преломления

$$n = \frac{\sin i_{\text{mag}}}{\sin i_{\text{moeg}}} = \frac{v_2}{v_1} .$$

Согласно теории Ньютона коэффициент преломления двух сред есть отношение скорости световой корпускулы во второй среде к скорости ее в первой среде.

Если n>1, то $v_2>v_1$, т. е. скорость корпускулы в более оптически

плотной среде больше, чем в менее плотной.

Корпускулярная теория света не смогла объяснить явлений дифракции, интерференции, поляризации света и в XIX в. уступила место волновой теории.

Корпускулярные представления о природе света возродились вновь

в начале ХХ в. на основе теории квантов.

Волновая теория света, впервые выдвинутая голландским физиком Христианом Гюйгенсом (1629—1695) в его работе «Трактат о свете» (написан в 1678 г., опубликован в 1690 г.), рассматривала свет как упругий импульс, распространяющийся в особой среде—эфире, заполняющем все пространство и пронизывающем вещество. Таким образом, волновая теория уподобляла свет, как волны в эфире, звуковым волнам в воздухе.

Когда поляризация света указала на факт поперечности световых волн, то представления о механическом эфире выявили свою недостаточность (1817 г.). Действительно, поперечные волны упругости возможны лишь в твердом теле. Однако попытка наделить эфир свойствами твердого тела не могла быть успешна, так как эфир не оказывает заметного воздействия

на движущиеся в нем тела.

Электромагнитная теория света. В 1865 г. английский физик Джемс Клерк Максвелл показал, что переменные электромагнитные поля распространяются в пространстве со скоростью света. Тем самым было установлено, что свет представляет собой электромагнитную волну.

Электромагнитная волновая теория света позволила объяснить явления интерференции, дифракции, поляризации, дисперсии света. Однако эта теория не смогла объяснить явления фотоэффекта, комптоновского рассеяния и т. д., в которых выступали корпускулярные черты света.

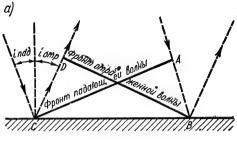
Синтез корпускулярных и волновых представлений осуществляется в современной квантовой теории света, которая рассматривает свет как

поток частиц (фотонов), распространяющихся по законам распространения электромагнитных волн.

Принцип Гюйгенса для световых волн. Каждая точка, до
которой доходит свет, стаковится центром вторичных волн;
положение действительного
фронга распространяющейся
волны определяется поверхностью, огибающей эти вторичные волны.

Применение принципа Гюйгенса позволяет избежать в ряде случаев решения волнового уравнения при соответствующих граничных условиях.

Закон отражения в волновой теории света. Если плоская волна падает на плоскость, то точки этой поверхности, до которых дошел фронт волны, становятся источником вторичных волн, и фронт отраженной волны представляющей также плоскую волну (рис. 124, a). Очевидно, что угол отражения равен углу падения, так как AB = CD, скорость света постоянна.



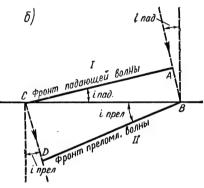


Рис. 124

Закон преломления в волновой теории света. При падении плоской волны на плоскую границу раздела двух прозрачных сред фронт преломленной волны также представляет собой плоскость (рис. 124, б). Однако поскольку отрезки AB и CD пройдены волной в разных средах за одно и то же время t, τ . е. $AB = v_1 t$ и $CD = v_2 t$, то поскольку скорости световой волны в средах I и II неодинаковы, фронт волны поворачивается при переходе в другую среду на некоторый угол—наблюдается преломление. Так как $AB = CB \sin i_{\text{пад}}$ и $CD = CB \sin i_{\text{прел}}$, то коэффициент преломления

$$n_{2,1} = \frac{\sin i_{\text{mag}}}{\sin i_{\text{mpeg}}} = \frac{AB}{CD} = \frac{v_1}{v_2}$$
.

Согласно волновой теории света коэффициент преломления двух сред равен отношению скорости световой волны в первой среде к скорости ее во второй среде.

Если $n_{2,1} > 1$, т. е. вторая среда является более сптически плотной, чем первая, то $v_1 > v_2$. Поэтому скорость световой волны в более оптически плотной среде меньше, чем в менее плотной.

Абсолютный коэффициент преломления. Коэффициент преломления среды по отношению к вакууму (т. е. когда луч падает из вакуума) называется абсолютным коэффициентом преломления данной среды n:

$$n_{2, \text{ Bakyvm}} = n$$
.

Относительный коэффициент преломления двух сред $n_{2,\,1}$ равен отношению абсолютных коэффициентов преломления этих сред:

$$n_{2,1} = \frac{n_2}{n_1}$$
.

элементы геометрической оптики

§ 2. Световой луч

В ряде задач оказывается возможным не прибегать непосредственно к законам волновой электромагнитной теории света, используя представления «геометрической» оптики. Геометрическая оптика рассматривает световые лучи и на основе их поведения строит изображения.

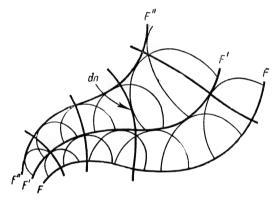


Рис. 125

Если реальный пучок света выделен при помощи диафрагмы диаметром d, то вследствие дифракции неизбежно его расширение, определяемое углом дифракции между направлением нормали к диафрагме и направле-

нием на первый минимум. Этот угол имеет порядок $\frac{\lambda}{d}$. Если λ стремится

к нулю, расширением пучка света можно пренебречь. Тогда рассматривается идеализированный световой луч как геометрическая линия, вдоль которой распространяется свет. Поэтому вся геометрическая оптика—предельный случай волновой оптики, справедливый лишь тогда, когда длину волны света можно в рассматриваемой задаче считать исчезающе малой.

Принцип Ферма. Если F волновая поверхность в момент времени t, то волновая поверхность F' в следующий момент времени t+dt будет представлять собой поверхность, огибающую множество сфер с радиусами $r=v\,dt$, где v—скорость волны, и с центрами в точках первой волновой поверхности (рис. 125). Элемент нормали к поверхности dn есть элемент луча света, поэтому время распространения света минимально для его

действительного пути. Ведь для прохождения любого другого мыслимого пути, состоящего не из отрезков нормалей, свету понадобилось бы большее время. Указанное следствие из волновых представлений в геометрической оптике называется принципом Ферма: действительный путь света между точками может быть по времени минимальным, максимальным или равным всем остальным возможным путям между этими точками.

Из принципа Ферма для однородной среды следует прямолинейность распространения света, а также вытекают законы отражения и преломле-

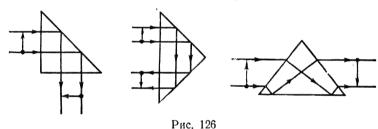
ния светового луча и т. д.

§ 3. Полное отражение

Закон преломления:

$$\frac{\sin i_{\text{max}}}{\sin i_{\text{mpex}}} = n_{2, 1}$$

показывает, что если относительный коэффициент преломления двух сред меньше единицы, т. е. свет переходит из более оптически плотной среды в менее плотную, то при $\sin i_{\mathrm{nag}} \ge n_{\mathrm{2, 1}}$, $\sin i_{\mathrm{npen}} \ge 1$, что бессмысленно.



При падении света из более оптически плотной в менее оптически плотную среду (при углах падения $\sin i_{\text{пал}} \ge n_{2, 1}$) наблюдается явление полного отражения, заключающееся в том, что свет полностью отражается от границы раздела в первую среду. Для границы стекло—воздух предельный угол падения, начиная с которого осуществляется полное отражение, равен приблизительно 42° .

На рис. 126 приведены примеры призм

полного отражения.

Они применяются в устройстве призматических (полевых) биноклей дальномеров, стереотруб и т. д.

§ 4. Преломление монохроматического луча в призме

Угол между плоскостями призмы ю является преломляющим углом (рис. 127). Из рисунка следует:

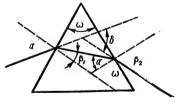


Рис. 127

$$\frac{\sin \alpha_1}{\sin \beta_1} = n; \quad \beta_1 + \alpha_2 = \omega; \quad \frac{\sin \alpha_2}{\sin \beta_2} = \frac{1}{n}.$$

Угол отклонения луча

$$\delta = \alpha_1 - \beta_1 + \beta_2 - \alpha_3 = \alpha_1 + \beta_2 - \omega$$
.

Угол наименьшего отклонения наблюдается при симметричном прохождении луча через призму, т. е. в случае, когда

$$\beta_1\!=\!\alpha_2\!=\!\frac{\omega}{2}\;;\quad \alpha_1\!-\!\beta_1\!=\!\beta_2\!-\!\alpha_2\!=\!\frac{\delta}{2}\;;\quad \alpha_1\!=\!\beta_1\!+\!\frac{\delta}{2}\!=\!\frac{\omega}{2}\!+\!\frac{\delta}{2}\;.$$

Измерение коэффициента преломления стекла призмы. Последние равенства позволяют определить коэффициент преломления n_1 измеряя угол

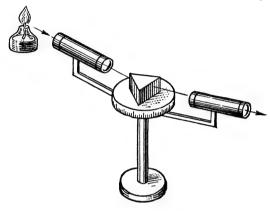


Рис. 128

наименьшего отклонения в и преломляющий угол ω при помощи гониометра (рис. 128):

$$n = \frac{\sin\left(\frac{\omega}{2} + \frac{\delta}{2}\right)}{\sin\frac{\omega}{2}}.$$

§ 5. Тонкие линзы

Линзой называется кусок стекла или другой прозрачной среды, ограниченный сферическими поверхностями.

Собирательная линза превращает пучок параллельных лучей в пучок сходящихся лучей; рассе и вающая линза превращает пучок

параллельных лучей в расходящийся пучок.

Если вещество линзы обладает большим коэффициентом преломления, чем окружающая среда, то линзы двояковыпуклые, плоско-выпуклые и вогнуто-выпуклые (утолщающиеся к середине) являются собирательными, а двояковогнутые, плоско-вогнутые и выпукло-вогнутые (утончающиеся к середине) являются рассеивающими.

Линза называется тонкой, если толщина линзы мала по сравнению

с радиусами сферических поверхностей, ограничивающих линзу.

Формула тонкой линзы:

$$\frac{1}{a_2} - \frac{1}{a_1} = \left(\frac{n_{\text{минзы}}}{n_{\text{среды}}} - 1\right) \left(\frac{1}{R_1} - \frac{1}{R_2}\right),$$

где a_1 — расстояние от оптического центра линзы до предмета, a_2 — расстояние от оптического центра линзы до изображения, R_1 — радиус первой

сферической поверхности, ограничивающей линзу, R_2 — радиус второй сферической поверхности, ограничивающей линзу, $n_{\text{линзы}}$ — коэффициент преломления вещества линзы, $n_{\rm среды}$ — коэффициент преломления окружающей линзу среды (рис. 129).

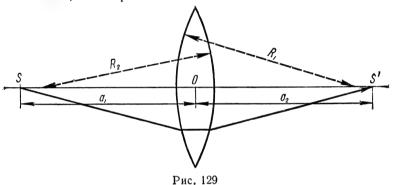
Формула получается путем применения закона преломления света на

сферических поверхностях, ограничивающих линзу.

Величины a_1 , a_2 , R_1 и R_2 входят в формулу линзы со знаком плюс или минус. Если какая-либо из этих величин откладывается от оптического центра линзы в сторону, противоположную направлению луча света, она считается отрицательной, в противном случае — положительной.

Фокусы и фокусные расстояния тонкой линзы. Фокусом линзы называется точка, в которой собираются лучи, параллельные главной оптиче-

ской оси линзы, после преломления в ней.



Если пучок параллельных лучей превращается в расходящийся (линза рассеивающая), то точка, в которой пересекаются продолжения лучей, преломленных в линзе и ранее бывших параллельными главной оптической оси линзы, называется также фокусом (мнимым).

Расстояние от оптического центра O линзы до фокуса называется фокусным расстоянием f. Если на тонкую линзу падает параллельный пучок лучей, то их источник считается расположенным в бесконечности, т. е. $a_1 = \infty$, а $a_2 = f_1$.

Из формулы тонкой линзы:

$$f_1 = \frac{1}{\left(\frac{n_{\text{линзы}}}{n_{\text{среды}}} - 1\right) \left(\frac{1}{R_1} - \frac{1}{R_2}\right)}.$$

Если лучи падают параллельным пучком на линзу с противоположной стороны, $a_2 = \infty$, $a_1 = f_2$ и

$$f_2 = -\frac{1}{\left(\frac{n_{\text{ЛИНЗЫ}}}{n_{\text{Среды}}} - 1\right) \left(\frac{1}{R_1} - \frac{1}{R_2}\right)}.$$

Очевидно, $f_1 = -f_2$, т. е. фокусы лежат от линзы слева и справа на равных расстояниях.

 \dot{O} птическая сила линзы. Величина D, обратная фокусному расстоянию f_{ullet} линзы, выраженному в метрах, называется оптической силой линзы:

$$D = \frac{1}{f_1 \text{ (метров)}}.$$

Ёдиницей измерения оптической силы является диоптрия—оптическая сила линзы с фокусным расстоянием в 1 м. Если $n_{\text{линзы}} > n_{\text{среды}}$, как обычно, то знак первого фокусного расстояния f_1 , а стало быть и оптической силы D, определяется знаком выражения $\left(\frac{1}{R_1} - \frac{1}{R_2}\right)$. Для собирательных линз

$$\frac{1}{R_1} - \frac{1}{R_2} > 0,$$

для рассеивающих линз

$$\frac{1}{R_1} - \frac{1}{R_2} < 0.$$

Оптическая сила собирательных линз положительна, а рассеивающих — отрицательна.

Если учитывать лишь абсолютные значения a_1 , a_2 и f, то формула линзы (см. стр. 238) принимает вид:

$$\frac{1}{a_1} + \frac{1}{a_2} = \pm \frac{1}{f}$$

где знак плюс соответствует собирательной, а знак минус — рассеивающей линзам.

§ 6. Аберрации

Сферической аберрацией называется недостаток линз, заключающийся в том, что идущие от светящейся точки лучи, близкие к главной оптической оси линзы (параксиальные), и лучи, проходящие через линзу далеко от оптической оси, дают изображения светящейся точки в разных точках оптической оси линзы (рис. 130).

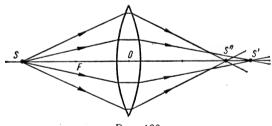


Рис. 180

Благодаря сферической аберрации светящаяся точка дает на экране изображение в виде кружка (кружок рассеяния).

Сферическую аберрацию резко уменьшают, комбинируя собирательные и рассенвающие линзы, для которых сферическая аберрация (растягивание изображения точки вдоль главной оптической линзы) имеет разные знаки.

Астигматизм косых пучков имеет место при образовании изображений точек, от которых распространяются лучи под большими углами к оси системы (косые пучки).

В зависимости от расстояния экрана от оптического центра линзы на экране наблюдается изображение точки либо в виде вертикальной линии, либо в виде горизонтальной линии, либо в виде расплывчатого пятна эллиптической формы. Это связано, с тем, что для лучей, идущих от точки в разных плоскостях, проходящих через оптическую ось системы, изображения получаются на разных расстояниях от оптического центра линзы.

Дисторсия (искривление) изображений связана с различным увеличением линзой участков, лежащих в одной плоскости, перпендикулярной оси, но разноотстоящих от оси. Различают подушкообразную и бочкообраз-

ную дисторсии (рис. 131) в зависимости от того, каким образом искажается изображение квадратной сетки.

Хроматическая аберрация вызвана зависимостью показателя преломления линзы от длины волны (дисперсией) и проявляется при использовании немонохроматического света. Вызванная этим зави-



Рис. 131

симость фокусного расстояния линзы от длины волны приводит к продольной хроматической аберрации. Разница в увеличениях для различных длип волн вызывает появление цветной каймы вокруг изображения, которое получается нечетким. Апохроматами называются системы линз, в которых эти недостатки устранены.

§ 7. Глаз как оптическая система

Хрусталик глаза представляет собой двояковыпуклую линзу, которая проектирует изображение предмета на сетчатку, в которой находятся окончания зрительных нервов.

Аккомодация — способность глаза изменять кривизну хрусталика целях рассмотрения предметов, удаленных на различные расстояния. Аккомодация позволяет видеть предметы в пределах от бесконечно удаленных до лежащих в ближней точке. Расстояние ближней точки от глаза меняется с возрастом от 12 см в 20 лет до 40 см в 50 лет.

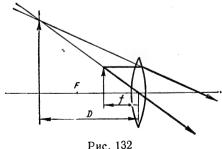
Расстояние наилучшего зрения определяется удобством чтения и при-

нимается равным 25 см.

Стереоскопический эффект (объемность зрения) объясняется тем, что изображения одного и того же предмета на сетчатках двух глаз несколько отличаются. Это позволяет оценивать расстояние до предмета.

§ 8. Оптические приборы

Лупа. Лупой называется двояковыпуклая линза с небольшим фокусным расстоянием (от 10 до 1 см). Лупа располагается в непосредственной



близости от глаза, а предметмежду фокусом и лупой. Мнимое увеличенное прямое изображение предмета получается на расстоянии наилучшего зрения, что достигается автоматическим перемещением лупы.

Увеличение лупы, как следует из рис. 132:

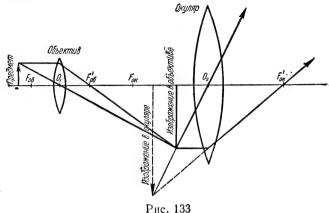
$$N = \frac{D}{f} + 1,$$

где D— расстояние наилучшего врения, f — фокусное расстояние лупы.

Микроскоп. Прибор состоит из двух систем линз: объектива и окуляра. Предмет располагается непосредственно за фокусом объектива, при помощи которого достигается действительное увеличенное изображение. Окуляр располагается относительно изображения в объективе, как лупа, давая его увеличенное мнимое изображение (рис. 133).

Увеличение микроскопа равно произведению увеличений в объективе

 $N_{\rm of}$ и в окуляре $N_{\rm ok}$.



Увеличение в объективе равно приближенно отношению длины тубуса (трубки) микроскопа S к фокусному расстоянию объектива f_{06} .

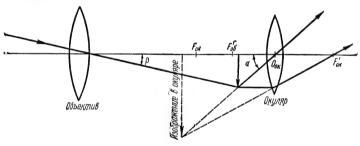


Рис. 134

Увеличение в окуляре

$$N_{\rm or} = \frac{D}{f_{\rm or}}$$
,

где D— расстояние наилучшего зрения, f_{ok} —фокусное расстояние окуляра. Поэтому

$$N_{\text{микроскопа}} = N_{\text{of}} N_{\text{ok}} \approx \frac{SD}{f_{\text{of}} f_{\text{ok}}}.$$

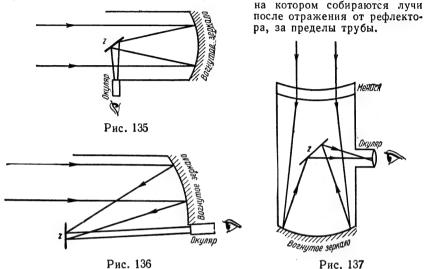
Телескоп Кеплера (рефрактор). В телескопе Кеплера (рис. 134) изображение весьма удаленного предмета получается вблизи главного фокуса объектива. Оно рассматривается в окуляр-лупу.

Увеличение телескопа Кеплера равно отношению тангенсов углов а и в, или, приближенно, отношению фокусного расстояния объектива к фо-

$$N = \frac{f_{o6}}{f_{o6}}$$
.

Телескоп Ньютона (рефлектор). Лучи в телескопе Ньютона падают на вогнутое зеркало (рис. 135) и при помощи зеркала на оси трубы выводятся в окуляр.

Телескоп Ломоносова (рис. 136). Оптическая ось вогнутого зеркала образует небольшой угол с осью трубы, что позволяет вынести зеркало z,



Менисковый телескоп Максутова (рис. 137). Советский ученый Д. Д. Максутов соединил выпукло-вогнутую линзу (мениск) с рефлектором. При этом сферическая абберрация мениска компенсируется сферической аберрацией зеркала. Длина трубы телескопа Максутова много меньше, чем у телескопов других систем. Зеркало рефлектора защищено от пыли и атмосферной влаги.

§ 9. Методы определения скорости света

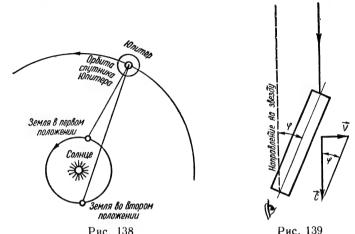
Метод Рёмера. В 1676 г. датский астроном Олаф Рёмер (1644—1710) в Парижской обсерватории при наблюдении затмений одного из спутников Юпитера заметил, что промежутки между последовательными затмениями короче, когда Земля приближается к Юпитеру, и длиннее, когда Земля удаляется от Юпитера. Средний промежуток между затмениями, вычисленный за 398 суток, т. е. за время, через которое повторяются одинаковые относительные положения Земли, Солнца и Юпитера, оставался неизменным из года в год.

Рёмер объяснил это тем, что свет распространяется с конечной скоростью, причем расстояние, проходимое светом, меняется в зависимости от положения Земли на ее орбите (рис. 138). Время запаздывания затмения во втором положении Земли по сравнению с моментом наступления этого затмения, вычисленным из наблюдения в положении первом, равно времени, которое затрачивает свет на прохождение диаметра земной орбиты. Определение этого времени позволяет найти скорость света, так как диаметр земной орбиты известен. Рёмер получил значение скорости света,

равное 215 000 км/сек. Современные определения скорости света по его

способу дают 300 870 км/сек.

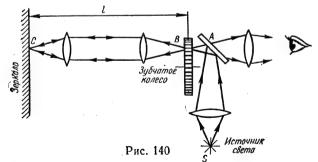
Метод Брэдли. В 1727 г. астроном Джемс Брэдли (1693—1762) открыл явление звездной аберрации, заключающееся в том, что все звезды в течение года описывают на небесной сфере эллипсы с большой полуосью, наблюдаемой с Земли под углом $\phi=20,5$ ". Это явление было объяснено движением Земли по орбите вокруг Солнца со скоростью v=29,8 км/сек.



Для того чтобы с движущейся Земли наблюдать звезду, необходимо наклонять трубу телескопа вперед по движению. Действительно, за время, пока свет проходит трубу, окуляр вместе с Землей передвигается вперед (рис. 139). Очевидно,

 $\operatorname{tg} \varphi = \frac{v}{c}$.

 $Memod\ \Phi$ изо. В 1849 г. Арман Физо (1819—1896) впервые определил скорость света, пользуясь земным источником света, в лабораторных усло-



виях (рис. 140). Свет от источника S падал на полупрозрачную пластинку A и, частично отразившись от нее, проходил между зубцами зубчатого колеса B к зеркалу C, отразившись от которого, свет вновь проходил между зубцами и часть его, прошедшая через пластинку A, наблюдалась в окуляр D.

При некоторой частоте вращения колеса v_1 наблюдатель переставал видеть свет, а при большей частоте v_2 —вновь наблюдал его. Очевидно,

что за время, пока свет проходит расстояние BC туда и обратно, при частоте v_1 на место просвета между зубцами становится зубец, а при частоте v_2 на место просвета становится соседний просвет. Если n—число зубцов колеса и l = BC, то скорость света:

$$c = \frac{2l}{\frac{1}{2nv_1}} = \frac{2l}{\frac{1}{nv_2}}.$$

Физо получил результат: $c = 315\,000 \ \kappa m/ce\kappa$.

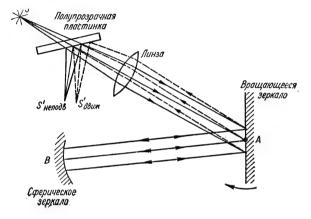


Рис. 141

Метод Фуко. Метод Леона Фуко (1819—1868), осуществленный в 1862 г., основан на идее, предложенной Араго в 1838 г. Схема опыта изображена

на рис. 141. Свет от источника S при помощи линзы направляется к вращающемуся зеркалу A, от которого отражается в направлении ко второму вогнутому сферическому зеркалу B с центром на оси вращения и от него обратно к зеркалу A. После отражения от зеркала A свет наблюдается с использованием полупрозрачной пластинки D через окуляр.

За время т свет проходит расстояние AB дважды. За это же время зеркало A, вращающееся с известной частотой вращения, поворачивается на угол, который легко определить по смещению светового зайчика в окуляре в сравнении с зайчиком от непо-

движного зеркала.
Метол Фуко позволил, сокра

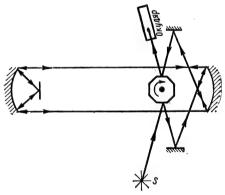


Рис. 142

Метод Фуко позволил, сократив расстояние *AB* до 4 м, произвести измерение скорости света в воде. Оказалось, что в соответствии с волновой теорией света скорость света в воде меньше, чем в воздухе.

Метод Майкельсона. В 1926 г. американский физик Альберт Абрагам Майкельсон (1852—1931), видоизменив метод Фуко, определил скорость

света весьма точно. В схеме опыта Майкельсона (рис. 142) вращающимся зеркалом является восьмигранная стальная призма. Свет совершает полный путь за время поворота призмы на $^{1}/_{8}$ оборота, так как, если призма повернется на меньший угол, отраженный от нее свет не наблюдается

в трубу окуляра.

Метод Бергитранда. В 1949 г. Бергитранд получил исключительно точное значение скорости света, используя явление Керра и установку, схема которой приведена на рис. 143. Световой пучок, интенсивность которого меняется с частотой $8,3\cdot 10^{\circ}$ ги посредством прерывателя Керра K, распространяется от источника S к зеркалу B, после отражения от которого он фокусируется зеркалом C на фотоэлементе Φ , чувствительность которого меняется автоматически с той же частотой, что и интенсивность пучка света.

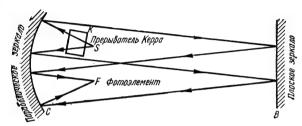


Рис. 143

Средний фототок зависит от разности фаз между колебаниями интенсивности света и колебаниями чувствительности фотоэлемента, а эта разность фаз зависит от проходимого светом пути, т. е. от положения веркала B. Если при некотором положении зеркала фототок максимален, разность фаз равна 0. При удалении зеркала B от источника света средний фототок сначала уменьшается, а затем вновь достигает максимума.

Если смещение зеркала В равно в этом случае x, то свет проходит путь 2x за время, равное одному периоду колебаний его интенсивности. Применение особой электрической схемы с использованием нулевого метода, позволяющего фиксировать максимумы и минимумы фототока по нулевому показанию чувствительного гальванометра, весьма повышает точность метода Бергштранда.

Результаты определений скорости света различными методами сведены

в таблицу:

Исследователь	Год проведения опыта	Скорость света в <i>км сек</i>	Максимальная погрешность в км/сек
Рёмер	1676 1727 1849 1862 1876 1902 1902 1902 1926 1949 1958	300 870 299 640 315 000 298 000 300 000 299 870 299 890 299 796 299 792,7 299 792,5	2700 750 — 2200 300 50 60 18 1,1 0,4

ВОЛНОВАЯ И КОРПУСКУЛЯРНАЯ ОПТИКА

§ 10. Интерференция света

Интерференцией волн называется явление усиления колебаний в одних точках пространства и ослабления колебаний в других точках в результате наложения двух или нескольких волн, приходящих в эти точки.

Поскольку свет представляет собой электромагнитные волны, должна наблюдаться интерференция света. Однако в результате того, что отдельные световые импульсы, посылаемые высвечивающимися атомами источника света, не согласованы между собой по фазе, а кроме того, могут отличаться

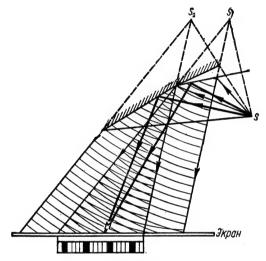


Рис. 144

по частоте, картина взаимного усиления, возникшая в каком-либо участке пространства, уже через миллиардные доли секунды сменяется картиной взаимного ослабления и наоборот. Хаотическая смена таких мгновенных картин глазом не воспринимается, а создает ощущение ровного потока света, не изменяющегося во времени.

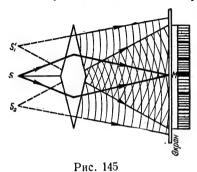
Для наблюдения устойчивой во времени интерференционной картины необходимы условия, при которых частоты, поляризации и разность фаз интерферирующих лучей были бы постоянными в течение всего времени наблюдения.

Когерентные волны. Волны одинаковой частоты, колебания в которых отличаются постоянной разностью фаз, неизменяющейся со временем, называются когерентными (связанными).

Для получения когерентных волн, очевидно, необходимо иметь два источника волн одинаковой частоты, колеблющихся с постоянной разностью фаз (например, две синхронизированные по частоте радиостанции). Однако световые волны, испускаемые отдельными атомами источника света, никак не согласованы по фазе. Поэтому когерентные световые волны получают, разделяя при помощи того или иного оптического устройства волну, идущую от одного источника света, на две волны, идущие по разным направлениям. Если эти волны пройдут различные пути, а затем будут

снова сведены и наложены одна на другую, то, поскольку на путях разной длины фаза волны меняется на разную величину, они придут в точку встречи с постоянной неизменной во времени разностью фаз.

Когерентные световые пучки монохроматического излучения, обладающие большой интенсивностью и весьма узкой направленностью, получаются посредством систем с вынужденным излучением*. Такие приборы, работающие в видимой и инфракрасной



частях спектра, получили название «лазер» от начальных букв английской фразы «Light amplification by stimulated emission of radiation», т. е. «усиление света путем вынужденного излучения». Аналогичные устройства, функционирующие в области ультракоротких радиоволн, называются «мазерами» от «microwave amplification...».

Зеркала Френеля. В качестве двух когерентных источников света Френель использовал изображения одного источника в двух плоских зеркалах, расположенных под углом, близким к 180°. Результат интерференции лучей, отра-

женных от этих зеркал, определяется разностью хода лучей от источника S (или от его мнимых изображений в зеркалах) до точки встречи (рис. 144):

$$S_1M - S_2M = 2(k+1)\frac{\lambda}{2}$$
— условие минимума; $S_1M - S_2M = k\lambda$ — условие максимума; $k = 0, 1, 2, \ldots$

Бипризма Френеля. В бипризме Френеля (рис. 145) для получения когерентных источников света используется преломление света от одного точечного источника в двух призмах с малым преломляющим углом, сло-

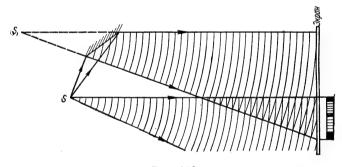


Рис. 146

женных основаниями. После преломления получаются расходящиеся пучки света, которые можно рассматривать как посланные «мнимыми» источни-ками S_1 и S_2 :

$$S_1 M - S_2 M = k \lambda$$
 — условие максимума; $S_1 M - S_2 M = (2k+1) \frac{\lambda}{2}$ — условие минимума при интерференции.

^{*} См. раздел VI, § 15 «Системы с отрицательным поглощением».

Зеркало Ллойда. В зеркале Ллойда (рис. 146) прямой пучок света от источника S интерферирует с пучком света, отраженным от плоского зеркала. Когерентными источниками являются источник света S и его мнимое изображение S_1 в зеркале.

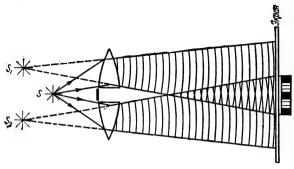


Рис. 147

Билинза Билле. В билинзе Билле (рис. 147) когерентные волны получаются посредством преломления пучка света от источника в двух половинах разрезанной линзы, незначительно сдвинутых одна относительно другой.

Щели Юнга. В отличие от описанных выше устройств щели Юнга (рис. 148) используют для получения интерференционной картины дифрак-

цию света. Свет, проходящий через узкую щель, дифрагирует, отклоняется от первоначального направления. При этом части одной и той же волны, вышедшей из щели в первом экране и прошедшие разные щели во втором экране, перекрываются и интерферируют.

Разность фаз когерентных волн. Если в вакууме длина волны λ_0 , то в среде с коэффициентом преломления n длина волны $\lambda = \frac{\lambda_0}{n}$ и скорость распро-

странения волны $v = \frac{c}{n}$.

Если одна из волн проходит путь d_1 в среде с коэффициентом преломления n_1 , а другая— путь d_2 в среде с коэффициентом преломления n_2 , то приобретаемая разность фаз:

$$\Delta \phi = 2\pi \left(\frac{d_2}{\lambda_2} - \frac{d_1}{\lambda_1}\right) = 2\pi \frac{n_2 d_2 - n_1 d_1}{\lambda_0} \ . \label{eq:phi}$$

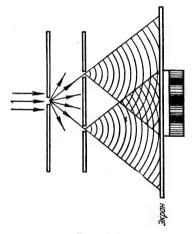


Рис. 148

Оптическая длина пути. Если после разделения пучка света на два пучка последние будут распространяться в различных средах, то при подсчете приобретаемой волнами разности фаз следует учитывать изменение длины волны при переходе из вакуума в среду.

Оптической длиной пути называется произведение коэффициента пре-

ломления n на геометрическую длину пути d.

Два пути световых волн оптически эквивалентны, если их оптические длины равны. Эти пути называются таутохронными, т. е. одинако-

выми по времени, так как свет такие пути проходит за одно и то же время.

Интерференция в тонких пленках. Радужные цвета тонких пленок, наблюдаемые на поверхности воды, покрытой тонким слоем нефти, на пленках окислов, на поверхности мыльной пленки и т. д., объясняются

явлением интерференции в тонких пленках.

Когда пучок параллельных лучей падает под углом $i_{\text{пад}}$ на поверхность прозрачной пленки толщиной d, свет частично отражается от этой поверхности, а частично, пройдя через пленку, отражается от второй поверхности, вновь проходит через пленку и по выходе из пленки встречается со светом, отраженным от первой поверхности.

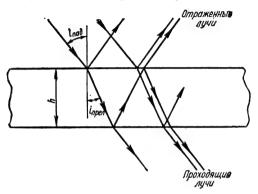


Рис. 149

Разность хода в этих лучей, как можно заметить из рис. 149, равна

 $2hn\cos i_{\rm прел}$, где n — коэффициент преломления пленки.

Если над и под пленкой находится среда с меньшим коэффициентом преломления, чем у пленки, то луч, отраженный от первой поверхности, теряет при отражении полволны, а луч, отраженный от второй поверхности, не испытывает этой потери. Разность хода в этом случае

$$\delta = 2hn \cos i_{\text{прел}} + \frac{\lambda}{2}$$
.

Если над и под пленкой находится среда с коэффициентом преломления, большим, чем у пленки, то потеря полуволны имеет место при отражении от второй поверхности и отсутствует при отражении от первой. Разность хода также равна

$$\delta = 2hn \cos i_{\text{mpe}\pi} + \frac{\lambda}{2}$$
.

Если под пленкой находится среда с коэффициентом преломления, меньшим, чем у пленки, а под пленкой—среда с коэффициентом преломления, большим, чем у пленки, то потеря полуволны имеет место при обоих отражениях, и разность хода лучей

$$\delta = 2hn \cos i_{\rm прел}.$$
 Заменив $\cos i_{\rm прел}$ через $\sqrt{1-\frac{\sin^2 i_{\rm пал}}{n^2}}$, получимт $\delta = 2h \sqrt{n^2-\sin^2 i_{\rm пал}}.$

Если $\delta = k\lambda$, при интерференции имеет место максимум; если $\delta = (2k+1)\frac{\lambda}{2}$ — минимум; $k=0,\ 1,\ 2,\ 3,\ldots$

Полосы равной толщины. Если толщина пленки не является одинаковой в разных местах, то в одних точках выполняется условие максимума, а в других — минимума. При проектировании пленки на экран посредством линзы таким образом, чтобы на экране получилось изображение пленки, пленка оказывается покрытой полосами, проходящими по точкам, соответствующим равной толщине пленки.

Для монохроматического света полосы равной толщины—это черные и белые полосы, для белого света— цветные. Полосы равной толщины локали-

зованы на поверхности.

Полосы равного наклона. При освещении пленки, ограниченной параллельными плоскостями, светом от источника конечных размеров лучи от различных точек источника падают на пленку под различными углами падения $i_{\text{пад}}$. Разность хода лучей, отраженных от различных поверхностей пленки, зависит от $i_{\text{пад}}$. Если затем на пути этих лучей поставить линзу, то на экране в фокальной плоскости линзы будет наблюдаться интерференционная картина.

Интерференционные полосы в этом случае называются полосами равного наклона, так как они получаются в результате интерференции лучей, падающих на пленку под одним и тем же углом. Для разных полос углы

падения различны.

Полосы равного наклона локализованы в бесконечности и могут наблюдаться простым глазом, аккомодированным на бесконечность.

Просветление оптики. При прохождении светом оптической системы

происходят частичные отражения лучей от поверхностей линз.

При нормальном падении света из среды с коэффициентом преломления n_1 в среду с коэффициентом преломления n_2 коэффициент отражения света (отношение интенсивности I_r отраженного света к интенсивности I_0 падающего):

$$r = \frac{I_r}{I_0} = \left(\frac{n_1 - n_2}{n_1 + n_2}\right)^2$$
.

Для перехода из стекла в воздух или обратно $r \approx 4\%$.

Уменьшение отражения света достигают, покрывая стекло пленкой с коэффициентом преломления:

$$n_{\text{слоя}} = \sqrt{n_{\text{стекла}}}$$

и такой толщиной, чтобы лучи, отраженные от границ воздух — пленка и пленка — стекло, при интерференции гасили друг друга.

Из условий интерференции в тонкой пленке толщина слоя про-

$$d \approx \frac{\lambda}{4n_{args}}$$
.

Полное просветление достигается для определенной длины волны (обычно $\lambda=550$ ммк = 550 мм, что соответствует максимальной чувствительности глаза). Сильнее всего при этом отражаются сине-фиолетовые и красные цвета, поэтому просветленная линза при рассматривании кажется сине-лиловой. С этим связано название просветленной оптики— «голубая оптика».

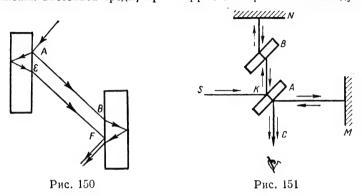
В качестве слоя просветления используются пленки фторида кальция CaF₂, фторида магния MgF₂. Иногда осуществляется выщелачивание поверхностного слоя линзы, приводящее к тому же эффекту, что и покры-

тие линзы слоем просветления.

§ 11. Интерферометры

Интерферометр Жамена (рис. 150). Интерферометр состоит из двух плоскопараллельных стеклянных пластин. Если пластины строго параллельны, то лучи, встречающиеся в точке F, не приобретают разности хода. При использовании несколько расходящегося пучка света наблюдаются полосы равного наклона.

Если на пути одного из лучей AB или EF поместить прозрачную среду с другим коэффициентом преломления, то лучи AB и EF приобретут разность хода $l\left(n_2-n_1\right)$, где l—длина внесенного слоя, n_2 —коэффициент преломления внесенной среды, n_1 —коэффициент преломления воздуха.



Если разность хода в длинах волн λ используемого света равна $m\lambda$, то интерференционная картина смещается на m полос. Смещение на $\frac{1}{10}$ полосы уже легко заметить. Интерферометр Жамена, используемый таким образом для определения коэффициентов преломления, является

интерференционным рефрактометром.

Интерферометр Майкельсона (рис. 151). Прибор служит для точного измерения длин. Луч света, попадая в интерферометр посредством полупрозрачной пластинки, покрытой с одной стороны тонким слоем серебра, разделяется на два луча, распространяющиеся во взаимно перпендикулярных направлениях вдоль плеч интерферометра l_1 и l_2 . После отражения от зеркал M и N лучи вновь падают на полупрозрачную пластинку, от которой (частично) распространяются по линии KC, интерферируя между собой вследствие наличия разности хода $2(l_1-l_2)$, и направляются в зрительную трубу. На пути луча, отраженного от полупрозрачной пластинки A, помещают прозрачную пластинку B, сходную с пластинкой A, но не покрытую серебром. Пластинка B является компенсатором, так как при ее отсутствии луч, падающий на зеркало N, прошел бы слой стекла один раз, а луч, падающий на зеркало M, —три раза. В зрительную трубу наблюдаются полосы (части колец) равного наклона. Перемещение зеркала N микрометрическим винтом вдоль луча приводит к перемещению полос. При этом сдвиг зеркала на $\frac{\lambda}{2}$ меняет разность хода на λ и изменяет картину на одну полосу.

Интерферометр В. А. Линника. Прибор предназначен для исследования качества обработки поверхностей. Микроинтерферометр (рис. 152) помещается между объективом и окуляром микроскопа, причем роль полупрозрачной пластинки А и компенсатора В в интерферометре

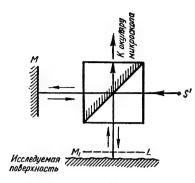


Рис. 152

ренционных приборов. Согласно Релею разрешающая способность приборов определяется условием, чтобы максимум интенсивности для длины волны λ

и минимум интенсивности для волны длиной $\lambda + d\lambda$ совпадали. При этом. по Релею, указанные длины волн считаются разрешенными. Разрешающая способность оценивается вели-

чиной $\frac{\lambda}{d\lambda}$, где $d\lambda$ — минимальная разность двух длин волн, зависящая от λ, для которой выполнено условие Релея. Для интерференционного спектроскопа:

$$\frac{\lambda}{d\lambda} = mN,$$

где m — порядок спектра, N — число интерферирующих пучков света (число щелей решетки).

§ 12. Дифракция света

Гюйгенса — Френеля. Принцип Принцип Гюйгенса позволяет решать задачи о распространении волнового фронта, но не отвечает на вопрос об интенсивности волн, идущих по разным направлениям.

Френель предложил, что огибающая поверхность вторичных волн поверхность, где благодаря взаимной интерференции элементарных вторичных волн результирующая волна имеет максимальную интенсивность.

Принцип Гюйгенса — Френеля утверждает: пусть имеется точечный источник волн, окруженный мысленно произвольной замкнутой поверхностью;

правильное значение амплитуды (интенсивности) волны за пределами этой

Майкельсона здесь играет стеклянный кубик из двух призм, составленных диагональными гранями, одна из котопокрыта полупрозрачным слоем серебра.

Зеркало М с направлением падающих на него лучей образует угол. незначительно отличающийся от 90°. Поэтому плоскость мнимого изображения зеркала М (референтная плоскость M_1) и исследуемая поверхность L образуют тонкий клин. В поле зрения микроскопа наблюдаются интерференционные полосы, параллельные ребру клина. Наличие бугров или впадин в исследуемой поверхности приводит к искривлению полос.

Разрешающая способность интерфе-



ХРИСТИАН ГЮЙГЕНС (1629-1695) — голландский механик, математик и астроном. Разработал теорию кругового движения циклоидального маятника, создал конструкцию точных маятниковых часов, волновую теорию света, выдвинул принцип построения волновых поверхностей (принцип Гюйгенса), установил наличие колец у Сатурна

поверхности получится, если точечный источник заменить распределенными по поверхности вспомогательными источниками. Каждая точка поверхности рассматривается как источник волн, амплитуда и фаза которого равны амплитуде и фазе колебания, пришедшего в эту точку с волной от основного источника. Действие волны в любой точке вне поверхности определяется результатом интерференции волн от источников, распределенных по поверхности.

Очевидно, все вспомогательные источники когерентны. Поскольку выбор поверхности произволен, ее для каждой конкретной задачи выбирают наиудобнейшим способом. Если на пути волны встречается непрозрачная преграда, в ее точках амплитуды вспомогательных источников пола-

гаются равными нулю.

Дифракцией света называется явление отклонения света от прямолинейного распространения, когда свет, огибая препятствие, заходит в область геометрической тени.

Метод зон Френеля. Распределение интенсивности света в дифракционной картине производится на основе принципа Гюйгенса — Френеля посредством метода зон Френеля.

Для выяснения действия световой волны, распространяющейся от источника S, в точке O рассматривается волновая поверхность S' (поверх-

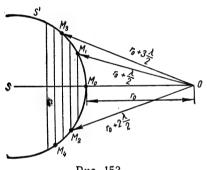


Рис. 153

сферы радиусом

фронта сферической волны. ность идущей из точки S) и действие источника света S заменяется действием вспомогательных источников, расположенных на поверхности S₁. Поверхность S' разбивается на кольцевые зоны Френеля таким образом, чтобы расстояния от границ зоны до точки O отличались на $\frac{\lambda}{2}$ (рис. 153), чтобы $M_1O - \tilde{M}_0O = M_2O -$

т. е. чтобы
$$M_1O - M_0O = M_2O - M_1O = M_3O - M_2O = \dots = \frac{\lambda}{2}$$
.

Если расстояние от волновой поверхности S' до точки O равно r_0 , то для построения зон проводятся

$$r_k = r_0 + k \frac{\lambda}{2}$$
 $(k = 1, 2, 3, ...)$

с центром в точке О, причем пересечение этих сфер с волновой поверхностью S' определяет границы зон Френеля, выделяемых на этой поверхности.

Радиус k-той зоны Френеля ов определяется из условия:

$$\varrho_k^2 = \frac{r_0 R}{r_0 + R} \, k \lambda;$$

площадь к-той зоны Френеля:

$$S_k = \frac{\pi r_0 R}{r_0 + R} \lambda.$$

Таким образом, поверхность фронта волны разбивается на равновеликие воны Френеля.

Окончательный результат получается сложением действий каждой зоны Френеля в точке О, причем учитывается, что:

1) действия соседних зон ослабляют друг друга, так как эти зоны посылают в точку О колебания в противоположных фазах;

2) действие зоны уменьшается c увеличением угла между нормалью κ поверхности зоны и направлением на точку O.

Поэтому амплитуды колебаний $a_1,\ a_2,\ a_3,\ \dots$, создаваемые центральной (первой), второй и т. д. зонами в точке, связаны неравенствами $a_1>a_2\gg a_3 \gg \dots$

Прямолинейное распространение света. Амплитуда полного светового

колебания, приходящего в точку О, равна:

$$a = a_1 - a_2 + a_3 - a_4 + a_5 - \dots,$$

или

$$a = \frac{a_1}{2} + \left(\frac{a_1}{2} - a_2 + \frac{a_3}{2}\right) + \left(\frac{a_3}{2} - a_4 + \frac{a_5}{2}\right) + \dots$$

Так как амплитуды соседних зон близки, можно считать, что

$$a_k = \frac{a_{k-1} + a_{k+1}}{2}$$
,

но тогда все выражения в скобках равны нулю.

Действие всей открытой волновой поверхности равно половине действия центральной зоны Френеля:

$$a=\frac{a_1}{2}$$
.

Из рассмотрения следует, что хотя свет от каждой точки фронта волны S' идет во все стороны, но вследствие интерференции в точку O свет идет как бы внутри узкого канала, днаметр которого меньше радиуса первой зоны Френеля ϱ_1 . Если $\lambda = 5000 \mathring{A},\ R = r_0 = 1\ \emph{m}$, то $\varrho_1 = 0.05\ \emph{cm}$, т. е. можно считать, что свет распространяется от точки S в точку O прямолинейно.

Зональная пластинка. Зональной пластинкой (рис. 154) называется экранчик, состоящий из чередующихся прозрачных и непрозрачных колец, радиусы которых совпадают с радиусами зон Френеля для

каких-либо определенных значений R, r_0 и λ .

Если поместить зональную пластинку на расстоянии R от точечного источника и на расстоянии r_0 от точки наблюдения O, то пластинка заслонит все четные зоны Френеля и оставит открытыми все нечетные. При этом амплитуда $a=a_1+a_3+a_5+\ldots$, т. е. при наличии зональной пластинки интенсивность света в точке O больше, чем без нее. Опыт полностью подтверждает этот вывод.



Рис. 154

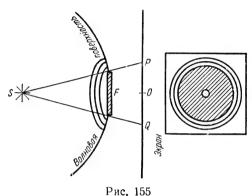
 ${\it Дифракция}$ от круглого экрана. Построение зон Френеля для случая дифракции монохроматического света на малом круглом непрозрачном экране приводится на рис. 155. Область геометрической тени на экране есть круг с центром O и диаметром PQ. Точка O, лежащая в центре геометрической тени, окажется освещенной, так как общее действие незаслоненной экраном F волновой поверхности в точке O дает амплитуду, равную половине амплитуды, создаваемой в точке O от первой открытой зоны Френеля.

Область геометрической тени с центральным светлым пятнышком окру-

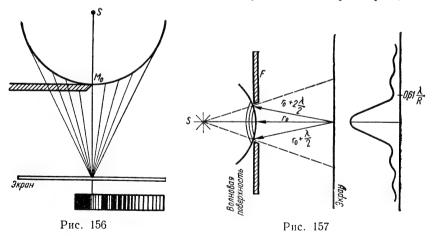
жена чередующимися светлыми и темными кольцами.

 \mathcal{L} ифракция на прямолинейном крае экрана. При разбиении волновой поверхности на зоны Френеля для случая дифракции на прямолинейном крае экрана (рис. 156) удобно воспользоваться не кольцевыми, а прямоугольными зонами Френеля, проведя через точку наблюдения O и каждую из точек M_0 , M_1 , M_2 и т. д. плоскости, параллельно ребру экрана, т. е. перпендикулярно плоскости чертежа. Расстояния M_0M_1 , M_1M_2 и т. д., а следовательно, и площади зон Френеля относятся, как 1:0, 41:0, 31:0, 27:0, 23:0, 22:0, 20:0, 18:0, 17 и т. д.

 \mathcal{L} ифракция от круглого отверстия. При падении монохроматического света длина волны от точечного источника S на круглое малое отверстие в непрозрачной преграде действие световой волны в точке O экрана, расположенного на расстоянии r_0 от отверстия, находится построением зон Френеля, как показано на рис. 157. Если отверстие оставляет открытыми две, четыре или вообще четное число зон, то точка O будет темной, так как колебания от соседних зон приходят в противоположной фазе и взаимию уничтожаются. Если отверстие оставляет открытой одну первую зону, то точка O окажется освещенной более ярко, чем если бы волновая поверхность была открыта целиком. Это же имеет место, если открыто нечетное число зон Френеля.



При построении зон Френеля не для точки O, лежащей на экране против центра отверстия, а для какой-либо другой точки экрана O_1 , отверстие оставит открытыми иное число зон Френеля. Поэтому в случае, если



точка O освещена, вокруг нее на экране наблюдается темное кольцо, затем светлое и т. д. Если же точка O является темной, она окружена светлым кольцом, затем темным и т. д.

Таким образом, при дифракции от малого круглого отверстия на экране наблюдается чередование светлых и темных колец.

Графическое решение дифракционных задач. Для графического изображения амплитуды от целой кольцевой зоны Френеля эту зону разбивают

на малые участки, в пределах каждого из которых фазу колебания исчитают постоянной, а при переходе от одного участка к другому считают, что фаза меняется скачком.

Векторная диаграмма, изображающая действие целой зоны, представится ломаной PM_1 , или вектором PM_1 , ее замыкающим (рис. 158). Действие двух соседних зон Френеля изобразится аналогично вектором PM_2 . Амплитуда, создаваемая открытой целиком волновой поверхностью, определится вектором PN, т. е., очевидно, равна половине амплитуды, создаваемой одной центральной зоной.

В случае дифракции на прямолинейном крае экрана векторная диаграмма для нахождения амплитуд носит название спирали Корню (рис. 159).

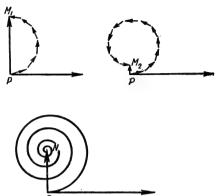


Рис. 158

Две ветви спирали соответствуют двум частям волновой поверхности, лежащим слева и справа от точки $M_{\rm o}$ (рис. 156). Амплитуда колебания,

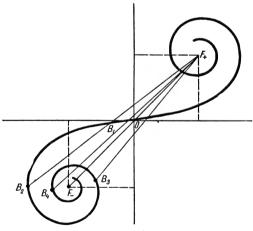


Рис. 159

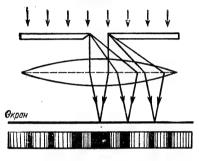
обусловленная какой-либо частью волновой поверхности, выражается вектором, замыкающим участок спирали, соответствующий этой части волнового фронта. Например, амплитуда от всей волны (без экрана) выражается вектором F_+F_- , соединяющим концы спирали. Амплитуда в точке на границе геометрической тени определяется вектором OF_+ . Так как $OF_+=F_+F_-$

 $=\frac{F_{+}F_{-}}{2}$, то освещенность (пропорциональная квадрату амплитуды)

в точке B равна четвертой доле освещенности, наблюдаемой в отсутствие экрана. Аналогично, следуя по спирали от O в направлении к F_- , найдем, что амплитуда определяется векторами F_+B_1 , F_+B_2 , F_+B_3 и т. д., т. е. амплитуда (и следовательно, освещенность) проходит через ряд максимумов и минимумов, лежащих на чертеже справа от точки B (границы геометрической тени).

Таким образом, при дифракции на прямолинейном крае экрана в области рядом с областью геометрической тени наблюдается чередование

светлых и темных полос, параллельных краю экрана.



Наличие максимумов и минимумов объясняется интерференцией испытавших дифракцию волн, идущих от разных точек щели в различных направлениях

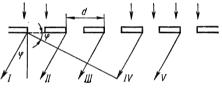


Рис. 160

Рис. 161

Если ϕ — угол между направлением падения лучей на щель и рассматриваемым направлением (рис. 160), то условием минимума освещенности является выражение:

$$b \sin \varphi = k\lambda$$
 при $k = 1, 2, 3, \ldots$

а условием максимума освещенности - выражение -

$$b \sin \varphi = (2k+1)\frac{\lambda}{2}$$
 при $k=1, 2, 3, \ldots$

 \mathcal{L} ифракционная решетка и ее применение. Дифракционной решеткой называется совокупность многих щелей, разделенных непрозрачными промежутками. Общая ширина щели и непрозрачного промежутка называется постоянной, или периодом решетки d (рис. 161). Если на решетку нормально к ее поверхности падает свет с длиной волны λ , то, как следует из рисунка, лучи, идущие под углом ϕ к первоначальному направлению от соответствующих мест каждой из щелей, обладают разностями хода $d\sin\phi$ (I и II лучи), $2d\sin\phi$ (I и III лучи) и т. д.

Волны усиливают друг друга при интерференции, если эта разность хода равна целому числу волн. Формула максимумов от дифракционной решетки:

 $d \sin \omega - b\lambda$

$$d \sin \varphi = k\lambda, k = 0, 1, 2, \dots$$

Целое число k называется порядком максимума. Если на решетку падает свет разных длин волн, максимумы для различных длин волн располагаются под различными углами ϕ к первоначальному направлению распространения света. Поэтому дифракционная решетка разлагает немонохроматический свет в дифракционный спектр и употребляется как дисперсионный прибор.

Разрешающая сила объектива. Если на объектив падает свет от двух удаленных точечных источников (например, звезд), то вследствие дифракции световых воли на краях диафрагмы, ограничивающей отверстие объектива, наблюдатель увидит не две точки, а центральные максимумы, окруженные светлыми и темными кольцевыми максимумами и минимумами.

При близком расположении центров система перекрывающихся колец не дает возможности разделить (разрешить) две светящиеся точки. Крите-

рий предела разрешения несколько условен.

За предел разрешения согласно Релею принимается такое положение, когда первое темное кольцо одного кружка проходит через светлый центр другого. При этом угловой радиус первого темного кольца ф равен угловому расстоянию между источниками света ф.

Радиус первого темного кольца определяется направлением, образую-

щим угол ф с направлением на источник света, причем

$$d \sin \varphi = 1,22 \lambda$$

где d — диаметр объектива, λ — длина волны света. Соотношение следует из рассмотрения дифракции на круглом отверстии объектива.

Разрешаемое угловое расстояние ф определяется условием:

$$\sin \psi = \sin \varphi = 1,22 \frac{\lambda}{d} = 0,61 \frac{\lambda}{R}$$

где R — радиус объектива. Так как угол ψ мал, то можно принять:

$$\psi \approx 1,22 \frac{\lambda}{d} = 0,61 \frac{\lambda}{R}$$
.

Величина A, обратная предельному разрешаемому угловому расстоянию ψ , называется разрешающей силой объектива:

$$A = \frac{1}{\Psi} \approx \frac{d}{1,22 \,\lambda} = \frac{R}{0,61 \,\lambda}.$$

Светящийся предмет, угловые размеры которого меньше ψ , представляется наблюдателю точечным.

Разрешающая сила (способность) прибора тем больше, чем больше его диаметр (радиус) и меньше длина волны, с которой работает прибор.

В частности, поскольку длина волны де Бройля для электрона $\lambda = \frac{h}{mv}$, где m— масса электрона, а v—его скорость, значительно меньше (в $\sim 10^4$ раз) длины волны видимого света, разрешающая способность электронного микроскопа, хотя апертура у него мала, значительно превосходит разрешающую способность обычного микроскопа. В электронном микроскопе различимы объекты размерами в несколько ангстрем.

Дифракция на многомерных структурах. Если плоская световая волна распространяется в среде, в которой имеются местные неоднородности, участки, коэффициент преломления которых отличается по величине от коэффициента преломления соседних участков, причем линейные размеры таких неоднородностей сравнимы с длиной световой волны, то на таких неоднородностях наблюдаются дифракционные явления, свет отклоняется

от первоначального направления.

Дифракция на пространственных неоднородностях играет важную роль в метеорологической оптике. Дифракция на капельках дождя приводит к образованию радуги. Дифракция на мелких ледяных кристаллах, взвешенных в воздухе, вызывает возникновение кругов (гало) вокруг Солнца и Луны. Дифракция на капельках тумана ведет к образованию венцов около Солнца и Луны (рис. 162).

Если число неоднородностей громадно, а размеры незначительны, то дифракция проявляет себя в рассеянии света. «Молекулярная мутность»

для коротких волн, длины которых сравнимы с размерами частиц среды, вызвана не ее загрязнением, а молекулярным строением. Для более длинных волн помутнение среды связано с дифракцией не на отдельных частицах, а на скоплениях значительного числа молекул, возникающих при их тепловом движении.

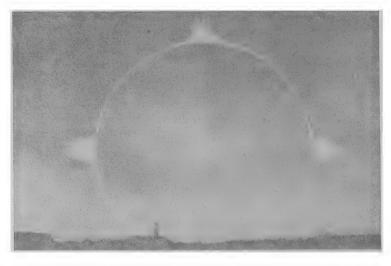


Рис. 162

Критическое состояние вещества характеризуется резкими флуктуациями плотности, поэтому в критическом состоянии среда резко мутнеет (критическая опалесценция).

Дифракция света на ультразвуковых волнах в жидкости является

важным методом молекулярной физики.

§ 13. Поляризация света

Естественный свет и поляризованный свет. Луч света, в котором колебания электрического (Е) и магнитного (Н) векторов происходят во вполне

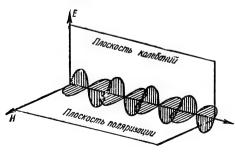


Рис. 163

определенных взаимно перпендикулярных плоскостях, называется плоско поляризованным. Плоскость, в которой происходят колебания вектора напряженности электрического поля Е, называется плоскостью колебаний. Плоскость, в которой меняется магнитный вектор H, называется плоскостью поляризации (рис. 163)

В источнике света даже весьма малых размеров элементарные процессы излучения света атомами происходят независимым обра-

зом, поэтому «оси» микроскопических вибраторов ориентированы хаотиче-

ски и обычный свет является неполяризованным.

В естественном свете, идущем от любого источника: колебания электрического и магнитного векторов происходят поэтому одинаковым обра-зом во всех плоскостях, пересекающихся по прямой, совпадающей с направлением луча света.

Отражение света от диэлектриков. Отраженный луч получается поляризованным в плоскости падения (т. е. колебания электрического вектора в отраженном луче происходят в направлении, перпендикулярном пло-

скости падения).

Коэффициенты отражения S₁ для лучей, поляризованных в плоскости падения, и S₂ для лучей, поляризованных в плоскости, перпендикулярной к плоскости падения, определяются формулами Френеля:

$$\begin{split} S_1 &= \frac{\sin^2{(i_{\text{mag}} - i_{\text{mpen}})}}{\sin^2{(i_{\text{mag}} + i_{\text{mpen}})}}, \\ S_2 &= \frac{\text{tg}^2{(i_{\text{mag}} - i_{\text{mpen}})}}{\text{tg}^2{(i_{\text{mag}} + i_{\text{mpen}})}}, \end{split}$$

где $i_{\text{пад}}$ — угол падения, $i_{\text{прел}}$ — угол преломления. Согласно формулам Френеля, при падении естественного света под углом Брюстера на стекло с коэффициентом преломления n=1,54 отражается 16,5% энергии колебаний, перпендикулярных плоскости падения, и 0% энергии колебаний в плоскости падения. Преломляется 100% энергии колебаний в плоскости падения и 83.5% энергии колебаний, перпендикулярных плоскости падения.

Поляризация. Поляризацией света называется выделение из пучка

естественного света лучей, поляризованных в определенной плоскости.

Поляризация света наблюдается при отражении и преломлении естественного света, а также при пропускании его через анизотропные среды. неодинаково пропускающие лучи, колебания в которых осуществляются в разных плоскостях (поляризаторы).

Поляризация при отражении и преломлении от диэлектрика. Луч отраженный будет полностью поляризован, если тангенс угла падения равен относительному коэффициенту преломления среды, от границы которой происходит отражение:

$$tg i = n_{2,1}$$

Этот закон носит название закона Брюстера, угол i—угол Брюстера (Давид Брюстер, 1781—1868).

При падении света под углом Брюстера отраженный и преломленный

лучи образуют прямой угол.

Закон Брюстера справедлив при отражении от диэлектриков и неприме-

ним при отражении от металлов.

Поляризационная стопа. Если вместо одной прозрачной пластинки взять стопу из нескольких пластинок и направить на нее естественный луч под углом Брюстера, то доля света, поляризованного в плоскости, перпендикулярной к плоскости падения, возрастает в прямолинейном луче по мере увеличения числа пластинок т.

Отношение энергии колебаний, перпендикулярных плоскости падения, к энергии колебаний, лежащих в этой плоскости, равно 0,835^т. При боль-

m преломленный луч практически полностью поляризован.

Двойное лучепреломление. При падении луча естественного света на кристалл исландского шпата имеет место двойное лучепреломление. Луч делится на два луча, один из которых называется обыкновенным, другойнеобыкновенным. Обыкновенный луч подчиняется закону преломления при входе и выходе из кристалла. Для него коэффициент преломления в исландском шпате $n_0 = 0,659$. Коэффициент преломления для необыкновенного

луча n_{ρ} непостоянен и зависит от его направления.

Кристалл исландского шпата представляет собой ромбоэдр. Прямая, проходящая через вершины телесных углов, образованных тупыми углами, называется кристаллографической осью кристалла. Любая прямая, параллельная ей, называется оптической осью кристалла. Сечение, проходящее через оптическую ось и нормаль к поверхности кристалла, называется главным сечением кристалла.

Коэффициент преломления для необыкновенного луча n_e в исландском шпате колеблется от 1,659 (в направлении оптической оси) до 1,486 (в направлении, перпендикулярном оптической оси). Если плоскость падения луча не совпадает с главным сечением кристалла, то необыкновенный луч при преломлении выходит из плоскости падения, приближаясь к главному сечению. В частности, если естественный луч падает нормально к поверхности кристалла, он раздваивается, так как обыкновенный луч проходит кристалл, не отклоняясь, а необыкновенный—отклоняется от плоскости падения. Обыкновенный и необыкновенный лучи поляризованы во взаимно перпендикулярных плоскостях.

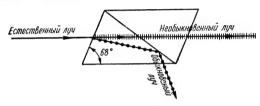


Рис. 164

Поляризационная призма Николя. Чтобы отделить друг от друга обыкновенный и необыкновенный лучи, используется призма Николя или просто «николь».

Призма Николя состоит из двух частей кристалла исландского шпата, распиленного и склеенного затем «канадским бальзамом»—смолой канадской сосны.

Естественный луч делится, входя в призму Николя, на обыкновенный и необыкновенный (рис. 164). Первый из них испытывает полное отражение на слое канадского бальзама, так как его коэффициент преломления (1,659) больше коэффициента преломления канадского бальзама (1,549), а угол падения луча на границу подобран посредством распила так, чтобы он оказался больше предельного угла, после которого начинается полное отражение.

Необыкновенный луч проходит слой канадского бальзама, не испытывая полного отражения, так как для него в данном направлении распространения коэффициента преломления (1,515) меньше коэффициента пре-

ломления канадского бальзама.

Поляризатор, выделяет из луча естественного света луч поляризованный. Призма Николя, используемая как поляризованный. Призма Николя, используемая для определения плоскости поляризации поляризованного света, называется а на лизатором.

Две последовательно расположенные призмы Николя не пропускают

Свет, если они скрещены, т. е. их главные сечения перпендикулярны.

Закон Малю: интенсивность света, прошедшего анализатор, пропорциональна квадрату косинуса угла ф между главными сечениями анализатора и поляризатора:

Поляроиды. В кристаллах турмалина также наблюдается двоякое лучепреломление, однако поглощение для обыкновенного луча весьма велико и практически из пластинки турмалина толщиной в 1 мм выходит лишь плоскополяризованный необыкновенный луч.

Поскольку поглощение зависит от длины волны, кристалл турмалина по разным направлениям кажется различно окрашенным. Это явление называется дихроизмом (двуцветность) и было открыто для турмалина Био

и Зеебеком в 1916 г.

Поляроид представляет собой пленку дихроичного вещества герапа-

тита (сернокислого йодхинина), полученного в 1852 г. Герапатом.

Кристаллик герапатита толщиной порядка 0,1 *мм* практически целиком поляризует естественный свет. В целлулоидную основу поляроида вносится множество ориентированных кристалликов герапатита.

Интерференция поляризованного света. Эллиптическая и круговая поляризация. Опыты Араго и Френеля в 1916 г. показали, что, осуществив положение лучей, поляризованных во взаимно перпендикулярных плоскостях, нельзя наблюдать интерференционную картину максимумов и минимумов. Если один из николей повернуть на 90°, т. е. обеспечить поляризацию обоих лучей в одной плоскости, интерференционная картина будет наблюдаться.

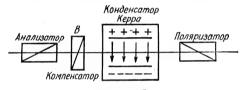


Рис. 165

Отсутствие интерференционной картины в первом случае не означает отсутствия взаимодействия лучей. В этом случае результирующий электрический вектор **E** (или магнитный **H**) складывается из векторов, колеблющихся во взаимно перпендикулярных направлениях, и все результаты сложения взаимно перпендикулярных колебаний одного периода переносятся на этот случай. В результате сложения двух лучей, поляризованных во взаимно перпендикулярных направлениях, получается эллиптически поляризованный свет, в котором концы векторов **E** и **H** описывают эллипсы с той же частотой, с какой совершаются исходные колебания.

В частности, если разность хода плоскополяризованных лучей составляет четверть волны и амплитуды колебаний в них одинаковы, то эллипс обращается в круг и в результате возникает свет, поляризованный по кругу.

Оптическая анизотропия. Под действием электрического поля оптические свойства вещества становятся подобными свойствам одноосного кристалла с оптической осью, направленной по вектору электрической напряженности.

Эффект Керра. В 1875 г. И. Керр обнаружил возникновение анизотро-

пии жидких диэлектриков под действием электрического поля.

Конденсатор с жидкостью помещается между двумя скрещенными николями N_1 и N_2 (рис. 165). Главные плоскости николей образуют с направлением напряженности ${\bf E}$ угол, равный 45° . В отсутствие поля система не пропускает свет. При наличии поля свет, выходящий из конденсатора Керра K, является эллиптически поляризованным. Поляризация исследуется при помощи компенсатора B.

Для монохроматического света с длиной волны λ разность коэффициентов преломления необыкновенного и обыкновенного лучей n_0-n_e пропор-

циональна E^2 :

- Поэтому разность хода, приобретаемая лучами на пути *l*, выраженная в длинах волн, следующая:

$$\frac{\delta}{\lambda} = \frac{l (n_e - n_o)}{\lambda} = BlE^2,$$

где $B = \frac{k}{\lambda}$ — постоянная Керра.

Явление Керра объясняется поляризацией диэлектрика. Молекулы ориентируются в определенном направлении. Это приводит к тому, что диэлектрическая постоянная вдоль направления поля (OX) отличается от диэлектрической постоянной в перпендикулярных этому направлениях. Эллипсоид диэлектрической постоянной есть эллипсоид вращения со значениями ϵ по главным направлениям:

$$\varepsilon_x$$
 и $\varepsilon_y = \varepsilon_z$.

Время исчезновения анизотропии после исчезновения поля составляет

десятимиллиардную долю секунды.

Если питать конденсатор Керра напряжением высокой частоты, установка превращается в оптический затвор, позволяющий осуществлять до миллиарда прерываний света в секунду. Конденсатор Керра используется в методе Бергштранда определения скорости света (см. стр. 246), для модулирования силы света при записи на пленку в звуковом кино, фото-

телеграфе и др.

Двойное лучепреломление в магнитном поле (явление Коттон—Мутона). Это явление во многом аналогично явлению Керра. Если анизотропные молекулы обладают постоянным магнитным моментом, то наложение внешнего магнитного поля ориентирует такие молекулы определенным образом и сообщает среде в целом свойства анизотропии. Схема установки для наблюдения двойного лучепреломления в магнитном поле, поперечном по отношению к лучу света, аналогична установке Керра. Явление Коттон — Мутона описывается законом:

$$n_e - n_o = DH^2$$
, или $\frac{\delta}{\lambda} = \frac{l (n_e - n_o)}{\lambda} = C \cdot lH^2$,

где H — напряженность магнитного поля, а величина $T=rac{D}{\lambda}$ — постоянная Коттон — Мутона.

Вращение плоскости поляризации. Некоторые вещества (кристаллы и растворы) обладают способностью поворачивать плоскость поляризации

луча, проходящего через них.

В зависимости от того, в каком направлении (со стороны наблюдателя) происходит поворот плоскости поляризации в данном оптически активном веществе, оно называется правовращающим или левовращающим. Имеются левовращающие и правовращающие кристаллы кварца, растворы свекловичного и тростникового сахара являются правовращающим, а раствор фруктового — левовращающим.

Угол поворота плоскости поляризации пропорционален толщине пластинки, а при прохождении стопы пластинок равен алгебраической сумме углов поворота в каждой из них. Угол поворота плоскости поляризации

приблизительно пропорционален квадрату длины волны света.

Для растворов угол поворота плоскости поляризации (при постоянной длине кюветы) прямо пропорционален концентрации оптически активного вещества в растворе. Это используется в приборах, измеряющих концент-

рацию сахара в растворе (сахариметрах).

Вращение плоскости поляризации было объяснено Френелем. Плоскополяризованный луч, входя в вещество, распадается на два луча, поляризованных по кругу во взаимно противоположных направлениях, а по выходе из вещества эти лучи вновь дают плоскополяризованный свет. В оптически активных веществах скорость распространения лучей, поляризованных по кругу в различных направлениях, различна. Поэтому плоскость поляризации выходящего луча оказывается повернутой по отно-

шению к плоскости входящего луча.

Явление Фарадея. Явление, открытое Фарадеем, заключается в том, что многие вещества (стекло, сероуглерод и др.) начинают вращать плоскость поляризации, если параллельно лучу создано магнитное поле. Направление поворота зависит от направления поля. Угол поворота плоскости поляризации

$$\alpha = \left(\frac{A}{\lambda^2} + \frac{B}{\lambda^4}\right) lH,$$

где A и B—постоянные для данного вещества величины, l—длина пути

луча в магнитном поле напряженности H, λ —длина волны света.

Магнитное поле в данном случае изменяет различным образом ранее одинаковые скорости распространения в веществе лучей, поляризованных по кругу во взаимно противоположных направлениях.

§ 14. Дисперсия

Дисперсией воли называется зависимость фазовой скорости распространения волны u от длины волны λ :

$$u = f(\lambda)$$
.

Среды, в которых эта зависимость имеет место, называются диспергирующими.

Если $\frac{du}{d\lambda} > 0$, т. е. волны большей длины распространяются с большей фазовой скоростью, дисперсия называется нормальной.

Если $\frac{d\dot{u}}{d\lambda}$ < 0, т. е. волны большей длины распространяются с меньшей фазовой скоростью, дисперсия называется аномальной.

При $\frac{du}{d\lambda} = 0$ дисперсия отсутствует.

Дисперсия света. Поскольку абсолютный коэффициент преломления n среды есть отношение фазовой скорости света c в вакууме к фазовой скорости u в среде (см. стр. 235):

$$n=\frac{c}{u}$$
,

то при рассмотрении дисперсии света удобно исследовать зависимость коэффициента преломления n от длины волны λ :

$$n = f(\lambda)$$
.

Отпосутствие дисперсии в вакууме. В предположении, что фазовые скорости световых волн для различных длин волн в вакууме различны, следовало ожидать изменения окраски одной из звезд в системе двойной звезды при ее затмении. Когда источник света (звезда) заслоняется другой звездой пары, цвет ее для земного наблюдателя должен был меняться от обычного к синему, так как при наличии нормальной дисперсии волны фиолетовой (коротковолновой) части спектра должны были бы значительно отстать от волн красной части спектра на громадном пути от звезды до Земли.

Наблюдения Араго над затменно-переменной звездой Альголь в созвездии Персея показали отсутствие такого эффекта. Следовательно, дисперсия

электромагнитных волн в вакууме отсутствует.

Дисперсия вещества. Дисперсией вещества называется величина, определяющая скорость изменения коэффициента преломления с изменением длины волны:

$$v = \frac{dn}{d\lambda}$$
.

Для всех прозрачных веществ коэффициент преломления n монотонно возрастает с уменьшением длины волны λ , т. е. фиолетовые лучи преломляются сильнее красных, что соответствует нормальной дисперсии.

Опыт Ньютона. В 1672 г. И. Ньютон, направляя узкий пучок белого света на грань призмы, получил на экране за призмой спектр, состоящий из непрерывно переходящих один в другой спектральных цветов (рис. 166). Ньютон выделил семь основных цветов: красный, оранжевый, желтый, зеленый, голубой, синий, фиолетовый.

Основы теории дисперсии. Дисперсия света в среде объясняется взаимо-

действием электромагнитной волны с электронами вещества.

Под действием падающей на вещество волны заряженные частицы приходят в вынужденные колебания с частотой падающей волны ω . При этом

частицы испускают электромагнитные волны, складывающиеся с первичной волной, что приводит к изменению фаз и амплитуды результирующей волны в сравнении с первичной.

benbit ceem

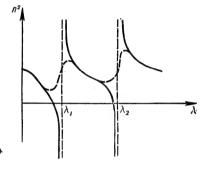


Рис. 166

Рис. 167

Связь дисперсии с поглощением. Волны частот, совпадающих с собственными частотами $\omega_{01},\ \omega_{02},\ \ldots,\ \omega_{0n}$... колебаний заряженных частиц вещества, вызывают резонансные колебания этих частиц. Энергия электромагнитной волны переходит при этом в молекулярно-кинетическую энергию.

Волны указанных частот поэтому весьма сильно поглощаются средой. В спектре света, прошедшего среду, на местах, соответствующих волнам указанных частот, наблюдаются темные полосы поглощения.

Применение теории колебаний позволяет получить для коэффициента преломления *п* дисперсионную формулу:

$$n^2 \approx 1 + \frac{k_1 \lambda^2}{\lambda^2 - \lambda_1^2} + \frac{k_2 \lambda^2}{\lambda^2 - \lambda_2^2} + \cdots$$

где λ — длина первичной волны, а λ_1 , λ_2 и т. д. — длины волн, соответствующие резонансным колебаниям частиц вещества, k_1 , k_2 — постоянные.

Выражаемая формулой зависимость представлена на рис. 167.

Аномальная дисперсия. Если учесть затухание колебаний, связанное с силами трения и проявляющееся при больших амплитудах колебаний заряженных частиц вещества, то зависимость коэффициента преломления от длины волны будет иметь вид, представленный на рис. 167.

Вблизи полос поглошения коэффициент поглощения растет с ростом длины волны λ (пунктирная часть кривой на рис. 167). Это соответствует

случаю аномальной дисперсии.

Методы наблюдения дисперсии. Метод скрещенных призм (рис. 168). Как видно из рис. 168, призма I разлагает свет в горизонтальный спектр, а скрещенная с ней призма II смещает каждую из линий спектра по вертикали.

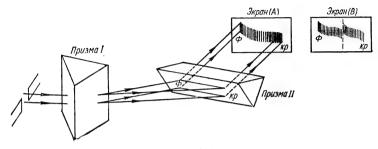


Рис. 168

На экране A получается форма спектра, напоминающая график, изображенный на рис. 167. Если призма II поглощает свет, определенной частоты, то на экране. B наблюдается аномальная дисперсия.

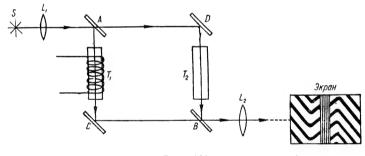


Рис. 169

 $Memod\ Poж deственского$ (рис. 169). Свет от дуги S проходит через интерферометр, составленный из двух полупрозрачных пластинок A и B,

зеркал C и D и двух трубок T_1 и T_2 .

Поворотом на малый угол одного из зеркал вносится разность хода лучей I и II, что приводит к появлению интерференционных полос в фокальной плоскости линзы L_2 . В этом месте устанавливается щель спектрографа, перпендикулярная полосам, с дифракционной решеткой, штрихи которой параллельны щели. Дифракционная решетка отклоняет лучи большей длины волны на больший угол, вследствие чего полосы изгибаются.

Испаряя в трубке T_1 металлический натрий, Д. С. Рождественский изучил ход дисперсии вблизи полос поглощения по изгибу интерференционных полос в спектрографе, вызванному вносимой парами натрия дополнительной разностью хода. В ветвь T_2 интерферометра вносятся стеклянные пластинки разной толщины, что изменяет величину угла наклона полос интерференции.

§ 15. Поглощение света

Энергия электромагнитной волны в среде затрачивается частично на возбуждение колебаний электронов. Свободные электроны даже для тонкого слоя вещества поглощают всю энергию волны. Поэтому металлы непрозрачны для света. В диэлектриках поглощение света весьма мало.

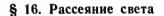
Закон Бугера-Ламберта. Опыт показывает, что интенствность пучка (плотность потока) параллельных лучей света І при прохождении слоя

среды толщиной х вследствие поглощения меняется по экспоненциальному закону:

$$I = I_0 e^{-kx},$$

где I_0 — интенсивность волны при входе в среду, к — натуральный показатель поглощения и е - основание натуральных логарифмов.

Указанный закон был экспериментально установлен Бугером (1729 г.) и теоретически выведен Ламбертом (1760 г.).



Рассеяние света в среде, например в атмосфере, вызывается наличием в ней оптических неоднородностей на расстояниях, сравнимых с длиной световой волны. Эти неоднородности не связаны с запылением среды, но объясняются статистически на основе флуктуаций плотности, на что было указано впервые Смолуховским (1908 г). Поскольку амплитуда излучаемых электронами вторичных волн пропорциональна его ускорению, а последнее при гармонических колебаниях зависит от квадрата частоты, интенсивность излучаемого при этом света, определяясь квадратом амплитуды, пропорциональна четвертой степени частоты. Установленная Релеем зависимость может быть сформулирована иначе: интенсивность рассеянного света обратно пропорциональна четвертой степени длины волны.

Этот закон объясняет, например, голубой пвет неба как следствие преимущественного рассеяния коротковолнового излучения при прохождении белого света через атмосферу. Напротив, свет, прошедший через рассеивающую среду, краснеет, чем и объясняется

кажущееся покраснение солнца в утренние и вечерние часы, когда оно

стоит низко над горизонтом.

ЛМИТРИЙ СЕРГЕЕВИЧ

РОЖДЕСТВЕНСКИЙ

(1876—1940)—советский фи-

зик, один из организаторов

советской оптической про-

мышленности. Основные работы посвящены система-

тике атомных спектров, им

выдвинута идея магнитной

природы спектральных муль-

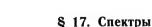
им метод «крюков» лежит в основе исследования ано-

мальной дисперсии и опреде-

ления сил осцилляторов

Предложенный

типлетов.



Сплошной спектр. Накаленные твердые и жидкие тела и газы при большом давлении испускают свет, разложение которого дает сплошной спектр, в котором спектральные цвета непрерывно переходят один в другой.

Линейчатый спектр (атомный). Атомы нагретых разреженных газов или паров испускают свет, разложение которого дает линейчатый спектр. состоящий из отдельных цветных линий. Каждый химический элемент имеет характерный для него линейчатый спектр (рис. 170, см. цветную вклейку, стр. 257).

Спектральные линии группируются в серии. В пределах серии линии сближаются при переходе к более коротким длинам волн и сливаются

у некоторого предела.

Молекулярный спектр. Спектр молекулы состоит из большого числа отдельных линий, сливающихся в полосы, четкие с одного края и размытые

с другого. Эти спектры называют полосатыми.

Спектры поглощения. Если белый свет от источника, дающего сплошной спектр, пропускается через пары исследуемого вещества и затем разлагается в спектр, то на фоне сплошного спектра наблюдаются темные линии поглощения (фраунгоферовы линии) в тех же самых местах, где лежали былинии спектра испускания паров исследуемого элемента (рис. 171). Следовательно, «атомы поглощают те же самые длины волн, которые испускают». Этот закон был установлен Густавом Робертом Кирхгофом (1824—1887) и Робертом Вильгельмом Бунзеном (1811—1899).

Спектральный анализ. Исследование линейчатых спектров испускания и поглощения является весьма тонким методом спектрального анализа. Линии, присущие данному элементу, позволяют качественно судить о его наличии. Яркость спектральных линий дает возможность количественно

судить о наличии того или иного элемента.

§ 18. Тепловое излучение

Излучение, причиной которого является возбуждение атомов и молекул вещества вследствие их теплового движения, называется тепловым,

или температурным, излучением.

Интенсивность излучения определяется мощностью, излучаемой с единицы поверхности тела. Энергетической светимостью, или испускательной способностью тела, $R_{\rm a}$ называется величина, измеряемая потоком излучения $\Phi_{\rm a}$, испускаемым единицей поверхности тела по всем направлениям, τ . е. $R_{\rm a} = \frac{\Phi_{\rm a}}{S}$.

Часть потока излучения, заключенная в весьма узком спектральном интервале частот от v до v+dv, называется монохроматическим

или точнее квазимонохроматическим потоком.

Распределение энергии в спектре излучения описывается спектральной плотностью энергетической светимости r. Спектральная плотность энергетической светимости измеряется мощностью dR_9 , испускаемой в узком спектральном интервале dv с единицы поверхности тела, т. е. $r_v = \frac{dR_9}{dv}$,

поскольку частота $v=\frac{c}{\lambda}$, где λ —длина волны, а c—скорость света в вакууме; спектральная плотность энергетической светимости может быть задана, как

 $r_{\lambda} = \frac{dR_{\vartheta}}{dv}$.

Спектральная плотность энергетической светимости зависит от температуры тела T и длины волны λ (или частоты ν). Если последняя функциональная зависимость известна, то энергетическая светимость может быть найдена, т. е.

$$R_{a} = \int_{0}^{\infty} r_{\lambda} dv$$
, или $R_{a} = \int_{\infty}^{0} r_{\nu} dv$.

Поглощательная способность. Абсолютно черное тело. Величина α , измеряемая отношением потока излучения $d\Phi'$, заключенного в узком спектральном интервале частот от ν до $\nu+d\nu$, поглощаемого единицей поверхности тела, к потоку излучения $d\Phi$, падающему на единицу поверхности в этом же спектральном интервале, называется коэффициентом мо но хроматического поглощения, или поглощательной способностью тела:

$$\alpha_{\lambda T} = \frac{d\Phi'}{d\Phi}$$
.

Коэффициент монохроматического поглощения зависит от температуры тела T и длины волны λ (или частоты ν), т. е. $\alpha = \alpha_{T, \lambda}$, а также от природы тела.

Тело, для которого коэффициент монохроматического поглощения равен 1, называется абсолютно черным телом. Согласно определению α, абсолютно черное тело поглощает все падающее на его поверхность излучение. Сажа и платиновая чернь приближаются по оптическим свойствам к абсолютно черному телу.

Излучение абсолютно черного тела можно исследовать, наблюдая излучение отверстия в полой камере, нагретой до определенной температуры T



Рис. 172

(рис. 172). Попадающее в отверстие излучение после многократного отражения от внутренних стенок камеры полностью поглощается ими, т. е. поглощательная способность отверстия равна 1.

Изменяя нагрев камеры, можно изучить зависимость спектральной плотности энергетической светимости абсолютно черного тела $r_{\rm o\lambda}$ от температуры.

Закон Кирхгофа. Отношение спектральной плотности энергетической светимости любого тела $r_{\lambda T}$ к его коэффициенту монохроматического поглощения $\alpha_{\lambda T}$ одинаково для всех тел.

Так как для абсолютно черного тела $\alpha=1$, то из закона Кирхгофа следует, что отношение $\frac{r\lambda}{\alpha\lambda}$ для всех тел равно спектральной плотности энергетической светимости абсолютно черного тела $r_{\rm o\lambda}$:

$$\frac{r_{\lambda, T}}{\alpha_{\lambda, T}} = r_{0\lambda, T} = f(\lambda, T).$$

Зная функциональную зависимость спектральной плотности энергетической светимости абсолютно черного тела $r_{\rm ol}$, τ от длины волны λ и температуры T и определив опытным путем коэффициент поглощения рассматриваемого тела, можно найти спектральную плотность энергетической светимости для любого тела:

$$r_{\lambda}$$
, $T = \alpha_{\lambda}$, $T \cdot r_{0\lambda}$, T

Ультрафиолетовая катастрофа. Многочисленные попытки получить теоретически закон излучения абсолютно черного тела на основе законов классической физики, предпринятые Вильгельмом Вином (1864—1928), Релеем (1842—1919) и Джемсом Хопвудом Джинсом (1877—1946) в конце XIX в., оказались неудачными.

Релей и Джинс получили формулу:

$$r_{\text{ov, }T} = \frac{2\pi}{c^2} v^2 kT$$

(формула Релея—Джинса), которая совпадала с опытной зависимостью $r_{ov, T}$ от длины волны λ (или частоты v), приведенной на рис. 173, в области больших длин волн.

При малых длинах волн, что соответствует ультрафиолетовому участку спектра, формула Релея—Джинса в резком отличии от эксперимента определяла увеличение $r_{\rm o\lambda}$ до бесконечности.

Несоответствие между видом зависимости, полученной Релеем и Джинсом на основе классических законов, и опытной зависимостью $r_{\rm co}$ τ от

длины волны получило название «ультрафиолетовой катастрофы».

Формула излучения Планка. В 1900 г. немецкий физик Макс Планк (1858—1947) получил функцию распределения энергии в спектре абсолютно черного тела на основе чуждого классической физике предположения, что атомные осцилляторы излучают энергию только определенными порциями — квантами.

Энергия кванта є пропорциональна

частоте у колебания:

$$\varepsilon = h v$$
,

где $h = 6.62 \cdot 10^{-34}$ $\partial \mathcal{M} \cdot ce\kappa$ — постоянная Планка.

Формула Планка для спектральной плотности энергетической светимости абсолютно черного тела $r_{o\lambda}$, $r_{o\lambda}$ имеет вид:

$$r_{\text{O}\lambda, T} = \frac{2\pi hc^2}{\lambda^5} \cdot \frac{1}{e^{\frac{hc}{k\lambda T}} - 1}$$

или

$$r_{\text{Out}, T} = \frac{2\pi h v^3}{c^2} \cdot \frac{1}{\frac{hv}{e^{\frac{hv}{kT}} - 1}},$$

где е — основание натуральных логарифмов, c — скорость света, k — постоянная Больцмана.

Зависимость спектральной плотности энергетической светимости $r_{\rm o}$ от длины волны приводится на рис. 173.

Закон Стефана—Больцмана. Энергетическая светимость абсолютно черного тела пропорциональна четвертой степени абсолютной температуры тела:



МАКС КАРЛ ЭРНСТ ЛЮДВИГ ПЛАНК (1858—1947) — немецкий физик. Основные труды посвящены термодинамике и тепловому излучению. Идея дискретности излучения позволила Планку получить распределение энергии в спектре абсолютно черного тела, в дальнейшем она привела к созданию фотонной теории света и квантовой механики. Ряд работ посвящен теории относительности

$$R_{o9} = \sigma T^4$$
.

Закон был установлен в 1879 г. Джозефом Стефаном (1835—1893) и в 1884 г. уточнен Людвигом Эдуардом Больцманом (1844—1906). Он следует из формулы Планка:

$$R_{03} = \int_{0}^{\infty} r_{\lambda, T} d\lambda = \int_{0}^{\infty} \frac{2\pi h c^{2}}{\lambda^{5}} \cdot \frac{1}{e^{\overline{h}C} - 1} d\lambda = \sigma T^{4},$$

где

$$\sigma = 5.67 \cdot 10^{-8} \frac{\partial \mathcal{H}}{\mathcal{M}^2 \cdot ce\kappa \cdot spa\partial^4}$$
.

Закон смещения Вина. Длина волны в спектре излучения абсолютно черного тела, соответствующая наибольшей спектральной плотности энер-

гетической светимости $\lambda_{\text{макс}}$, обратно пропорциональна абсолютной температуре T тела:

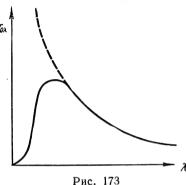
 $\lambda_{\text{Marc}}T = c$, $c = 2.896 \cdot 10^{-8} \text{ M} \cdot \text{spad}$.

Закон смещения может быть получен из формулы Планка, если взять производную $\frac{dr_{0\lambda}}{d\lambda}$ и, приравняв ее к 0, решить полученное трансцендентное **уравнение**.

Законы теплового излучения используются в оптических методах измерения высоких температур (оптическая пирометрия), при расчете энергии, передаваемой при помощи лучеиспускания, в теплотехнике, в устройстве

тепловых источников света — ламп накаливания и дуговых ламп.

Оптический пирометр с исчезающей нитью. Прибор (рис. 174) представляет собой зрительную трубу, в фокальной плоскости объектива кото-



рой помещена нить специальной лампы накаливания, питаемой от аккумулятора. В цепь лампы включен реостат, позволяющий регулировать накал нити

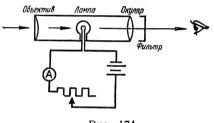


Рис. 174

таким образом, чтобы она исчезла на фоне тела, температура которого измеряется. По силе тока в цепи лампы определяется температура нити, а стало быть и температура тела.

Если тело не является абсолютно черным, то температура его, измеренная при помощи данного пирометра, отличается от абсолютной температуры Т и называется яркостной температурой тела. Его истинная температура всегда выше яркостной.

Температура тела, вычисленная на основе закона смещения Вина при помощи отношения спектральных плотностей яркости для двух различных

длин волн, называется цветовой температурой.

Если распределение энергии в спектре тела совпадает с распределением энергии в спектре абсолютно черного тела (такие тела называются серыми). то цветовая температура равна абсолютной. Если тело не является серым, вводится поправка.

Температура тела, определенная на основании закона Стефана-Больцмана по его энергетической светимости, измеренной при помощи термобатареи, называется радиационной температурой. Для не абсолютно

черных тел радиационная температура ниже действительной.

Истинная температура T равна радиационной температуре T_R , отнесенной к корню четвертой степени из отношения энергетической светимости данного тела R к энергетической светимости абсолютно черного тела R_n:

$$T = \frac{T_R}{\sqrt{l_T}},$$

$$l_T = \frac{R}{R_0}.$$

где

§ 19. Люминесценция

Люминесценция представляет собой неравновесное излучение света телами, избыточное над тепловым излучением этих тел. Люминесценция вызывается переходом излучающих частиц в возбужденное состояние под действием освещения тела (фотолюминесценция), вследствие бомбардировки электронами— катодными лучами (катодолюминесценция), при пропускании тока (электролюминесценция), при химических реакциях (хемилюминесцен.

Правило Стокса для фотолюминесценции угверждает, что свет фотолюминесценции имеет большую длину волны, чем свет, вызвавший это явление. Йногда наблюдается антистоксово излучение меньшей длины волны. Причина его появления связана с добавлением к энергии падающего кванта hупад энергии теплового движения частиц люминофора:

$$hv_{\pi iom} = hv_{\pi a\pi} + \alpha kT$$
.

Флуоресценцией называется один из видов люминесценции, прекращающийся почти сразу вслед за прекращением действия фактора, возбуждающего атомы или молекулы люминофора. Свечение флуоресценции убывает по экспоненциальному закону:

$$I_t = I_0 \cdot e^{-\frac{t}{\tau}}$$

где I_0 — интенсивность в момент прекращения действия возбудителя, t — время, прошедшее с этого момента, τ — средняя продолжительность возбужденного состояния частиц люминофора.

Фосфоресценцией называется люминесценция, сохраняющаяся значительное время после прекращения возбуждения свечения. Она объясняется наличием

метастабильных возбужденных состояний.
В люминесцентных лампах дневного света ультрафиолетовое излучение разряда в парах ртути при низком давлении

ряда в парах ртути при низком давлении преобразуется в видимый свет посредством люминофоров, покрывающих стенки лампы. Люминесцентные покрытия служат экранами электронно-лучевых трубок. Люминесцирующие под действием ультрафиолета составы позволяют сделать видимыми шкалы, стрелки приборов и т. д., обеспечивая тем самым светомаскирующее «черное освещение». По действием α-частиц возникает свечение ряда соединений, например ZnS и Zn CdS.



ЛОВ (1891—1951) — советский физик; основные работы относятся к оптике — к теории и применению люминесценции, к интерференции расходящихся пучков, к исследованию и проверке принципа суперпозиции световых пучков, флуктуациям светового потока (числа фотонов)

СЕРГЕЙ ИВАНОВИЧ ВАВИ-

§ 20. Фотометрия

Световым потоком Ф называется мощность видимого излучения, т. е. световая энергия, излучаемая по всем направлениям за единицу времени. Источник света, размеры которого незначительны по сравнению с расстояниями, на которых исследуется его световое излучение, а световой поток

распределяется равномерно по всем направлениям, называется точечным источником. Излучаемые точечным источником волны-сферические.

Силой света І называется величина, измеряемая отношением светового потока $d\Phi$, распространяющегося внутри телесного угла $d\Omega$, к величине этого телесного угла:

$$I = \frac{d\Phi}{d\Omega}$$
.

Полный телесный угол вокруг точки равен 4π стер, поэтому сила света точечного источника

$$I = \frac{\Phi}{4\pi}$$
.

Освещенностью поверхности E называется величина, измеряемая отношением светового потока $d\Phi$, падающего на поверхность dS, к величине поверхности dS:

$$E = \frac{d\Phi}{dS}$$
.

Если освещаемая поверхность dS отстоит на расстоянии г от точечного источника с силой света І (рис. 175), причем нормаль к по-

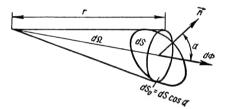
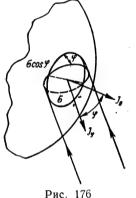


Рис. 175



верхности ${\bf n}$ образует угол ${\bf \alpha}$ с направлением лучей, то телесный угол, в котором распространяется свет опирается на поверхность

$$dS_0 = dS \cos \alpha$$

и равен

$$d\Omega = \frac{dS\cos\alpha}{r^2}.$$

Освещенность, создаваемая точечным источником:

$$E = \frac{d\Phi}{dS} = \frac{d\Phi \cos \alpha}{d\Omega r^2} = \frac{I \cos \alpha}{r^2}.$$

Для многих протяженных источников сила света I_{ϕ} по направлению, составляющему угол ϕ с нормалью к поверхности, по закону Ламберта равна:

$$I_{\varphi} = I_{0} \cos \varphi = B\sigma \cos \varphi$$
,

где I_0 — сила света в направлении нормали к светящейся площадке σ (рис. 176), B — яркость, $\sigma\cos\phi$ — видимая поверхность площадки.

Яркость протяженного источника света В определяется отношением силы света в данном направлении к поверхности источника, видимой по этому направлению, либо отношением светового потока $d\Phi$ к произведению телесного угла $d\Omega$, внутри которого излучается поток, на видимую поверх-

$$B = \frac{1}{\sigma \cos \varphi}$$
, или $B = \frac{d\Phi}{d \Omega \sigma \cos \varphi}$.

Свети мость (светность) источника есть величина, измеряемая отношением светового потока $d\Phi$, излучаемого поверхностью, к величине этой поверхности:

 $R = \frac{d\Phi}{dS}$.

Яркость и светимость источников, подчиняющихся закону Ламберта, связаны соотношением:

$$R = \pi B$$
.

Все световые величины описывают видимое излучение.

у§ 21. Фотоэлектрический эффект и давление света

Явление вырывания электронов из тела под действием света называется внешним фотоэффектом.

Внешний фотоэффект открыт Г. Герцем в 1887 г. и детально исследован в 1888 г. Александром Григорьевичем Столетовым (1839—1896). Схема опыта Столетова приводится на рис. 177.

Законы фотоэффекта. 1. Ток насыщения (число электронов, вырываемых в единицу времени) пропорционален мощности падающего излучения.

2. Скорость электронов, вырываемых из тела при фотоэффекте тем больше, чем больше частота у поглощаемого света; начальная кинетическая энергия фотоэлектронов возрастает линейно с возрастанием частоты света у.

3. Фотоэффект наблюдается только при облучении светом с частотой $v \ge v_{\rm kp}$, где $v_{\rm kp}$ — критическая частота, называемая красной границей фотоэффекта, $\lambda_{\rm kp} = \frac{c}{v_{\rm kp}}$ — длинноволновая граница фотоэффекта.

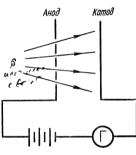


Рис. 177

Металл	C _s	Na	Zn	Ag	Pt
$\lambda_{\kappa p}$, ммк	660	500	372	260	196,2

4. Фотоэффект практически безынерционен, т. е. нет запаздывания между началом освещения и появлением фотоэлектронов.

Формула Эйнштейна. В 1905 г. А. Эйншейн объяснил закономерности фотоэффекта, показав, что фотоэффект вызывается поглощением электронами фотонов с энергией

$$\varepsilon = h\nu$$
.

Уравнение Эйнштейна для фотоэффекта выражает закон сохранения энергии. Поглощенная электроном энергии кванта hv идет на совершение работы выхода электрона из металла $A_{\rm Bыx}$ и приобретение электроном кинетической энергии $\frac{mv^2}{2}$ по выходе:

$$hv = A_{\text{BMX}} + \frac{mv^2}{2}$$
.

Опыт П. И. Лукирского и С. С. Прилежаева. Проверка уравнения Эйнштейна была выполнена П И. Лукирским и С. С. Прилежаевым при

помощи установки со сферическим конденсатором (рис. 178).

Преимущество сферического конденсатора в том, что электроны, вырванные из катода K, достигнут электрона B и без ускоряющего потенциала, а спад силы тока с возрастанием задерживающего потенциала оказывается более резким. Установка позволяет определить постоянную Планка.

Внутренний фотоэффект заключается в освобождении связанных с атомом электронов внутри полупроводника под действием света, что

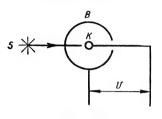


Рис. 178

приводит к увеличению электропроводности тела. Поглощение электроном фотона и его энергии переводит электрон из заполненной зоны в зону проводимости. Это явление резко выражено у селена.

Фотоэффект запирающего слоя выражается в появлении напряжения на освещаемых соприкасающихся полупроводниках и объясняется механизмом проводимости в полупроводниках. Если соприкасаются полупроводники с дырочной проводимостью и полупроводник с дырочной проводимостью освещается, то его

электроны, поглощая кванты света, переходят на полупроводник с электронной проводимостью, который заряжается отрицательно, а первый — положительно. Создается источник тока, причем через запирающий слой фототок проходит в направлении, обратном направлению тока через это же устройство, используемое как выпрямитель.

Схема купроксного (меднозакисного) фотоэлемента изображена на рис. 179. Фотоэлементы широко применяются в телемеханике, в звуковом

кино, телевидении, реле и т. д.

Фотоумножители позволяют регистрировать очень слабый свет и используются в люминесцентных счетчиках γ -квантов, в ряде других случаев.

Давление света согласно электромагнитной теории. Если на поверхность тела нормально к ней падает электромагнитная волна,

то наличие электрического вектора Е приводит к смещению заряженных частиц вещества. На движущиеся заряды со стороны магнитного вектора Н приходящей волны оказывают воздействие силы Лоренца.

Учитывая связь векторов E, H и S (вектора Пойнтинга), а также применяя правило левой руки, легко убедиться, что на заряженные частицы вещества

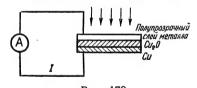


Рис. 179

независимо от знака заряда сила Лоренца действует по направлению светового луча, т. е. направлена внутрь поверхности, на которую падает волна. Эта сила определяет световое давление на поверхность тел.

Давление света согласно квантовой теории. Фотон

обладает количеством движения (импульсом) $p_{\phi o \tau}$ и энергией ϵ .

Если на стенку площадью S нормально k ней падает n фотонов за секунду, то, очевидно,

 $n=\frac{\Phi}{\epsilon}$,

где Ф — световой поток.

Если стенка поглощает фотоны, получая их общее количество движения, то давление на стенку

 $\rho = \frac{F_{\text{давл}}}{S} = \frac{1}{S} \cdot \frac{\Phi}{\epsilon} p_{\Phi \text{or}}.$

Если стенка полностью отражает свет, изменяя импульс каждого фотона на противоположно направленный, то

$$p = \frac{2\Phi p_{\Phi \circ T}}{S\varepsilon}$$
.

Если коэффициент отражения света стенкой $0 \le \varrho \le 1$, то

$$p = \frac{\Phi p_{\Phi \circ \tau}}{S\varepsilon} (1 + \varrho)$$

Для фотона, движущегося со скоростью с:

$$d\varepsilon = cdp_{\text{dor}}$$
,

откуда

$$\varepsilon = c p_{\text{dor}}$$
.

Поэтому давление света

$$p = \frac{\Phi}{Sc} (1 + \varrho) = \frac{1}{c} (1 + \varrho),$$

где $I = \frac{\Phi}{S}$ — поверхностная плотность потока (поток, падающий на единицу поверхности),

е-коэффициент отражения.

Давление света на мельчайшие частицы вещества комет объясняет образование кометных хвостов при прохождении кометы вблизи Солнца. Русский астроном Ф. А. Бредихин объяснил это явление «отталкивательной» силой лучей Солнца

Давление света было предсказано К. Максвеллом, а экспериментально обнаружено и исследовано русским ученым П. Н. Лебеде-

вым в 1900 г.

Давление света в звездных процессах. Наличие светового давления обусловливает предельные размеры звезд. С увеличением массы звезды возрастает плотность излучения и давление света на частицы вещества в поверхностных слоях звезды. Масса звезды, при которой действующие на периферийные частицы вещества сила тяготения к центральной области и сила давления света, направленная от центра уравления заста двидется двидется



ПЕТР НИКОЛАЕВИЧ ЛЕ-БЕДЕВ (1866—1912) — русский физик — экспериментально показал наличие давления света на твердые и газообразные тела, открыл двойное лучепреломление электромагнитных волн, изучил пондеромоторное действие волн на резонаторы. Создатель большой школы русских физиков

ленная от центра, уравовешиваются, является предельной массой звезды.

§ 22. Эффект Комптона

Эффектом Комптона или комптоновским рассеянием излучения называется явление изменения направления весьма коротковолнового излучения при его распространении в веществе, сопровождающееся появлением в составе рассеянного излучения более длинных волн. Это последнее обстоятельство в принципе отличает явление Комптона от классического (релеевского) рассеяния света в веществе.

Явление было изучено в 1922—1923 гг. Артуром Комптоном и объяснено на основе корпускулярных представлений о природе света как упругое столкновение γ-фотона со свободным или слабо связанным электроном в рассеивающем веществе, в результате чего γ-фотон меняет направление

распространения и отдает часть энергии электрону, который проявляется как «электрон отдачи» К эффекту применимы законы сохранения энергии и количества движения, т. е. рассеяние, по образному сравнению Комптона, происходит наподобие игры на бильярде фотонами и электронами.

При записи законов сохранения следует учитывать энергию покоящегося

электрона
$$W=m_0c^2$$
 и увеличение массы электрона $m=\frac{m_0}{\sqrt{1-\frac{v^2}{c^2}}}$, так как

скорость электрона отдачи v сравнима со скоростью света.

По релятивистскому закону сохранения энергии

$$hv + m_0c^2 = hv' + \frac{m_0c^2}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}},$$

где hv и hv'—энергии соответственно падающего и рассеянного фотонов, v и v'—соответствующие им частоты, $\frac{m_0c^2}{1-\frac{v^2}{c^2}}$ —энергия электрона отдачи.

Согласно закону сохранения количества движения:

$$\frac{h\mathbf{v}}{c} = \frac{h\mathbf{v}'}{c} + m\mathbf{v}.$$

Последнее равенство носит векторный характер, но, вводя в рассмотрение угол ф рассеяния фотона, согласно теореме косинусов, получим:

$$m^2v^2 = \frac{h^2v^2}{c^2} + \frac{h^2v'^2}{c^2} - 2h^2 \frac{vv'}{c^2} \cos \varphi.$$

Заменяя частоты v и v' длинами волн согласно равенствам: $\lambda = \frac{c}{v}$ и $\lambda' = \frac{c}{v'}$, а затем, исключая из выражений законов сохранения скорость электрона v, получим для изменения длины волны при комптоновском

$$\lambda' - \lambda = \Delta \lambda = \frac{h}{m_o c} \cdot 2 \sin^2 \frac{\varphi}{2}$$
.

Величина $\Lambda = \frac{h}{m_{0}c}$ называется комптоновской длиной волны.

Явление Комптона принадлежит к процессам, не находящим объяснения с точки зрения волновой теории света, и свидетельствует в пользу

корпускулярных (фотонных) представлений.

рассеянии фотона:

Экспериментальное обоснование фотонной теории света. Опыт Боте. Выбор между волновой и корпускулярной теориями может быть сделан в зависимости от ответа на вопрос, как распределена энергия света. Согласно волновым представлениям, она рассредоточена по всей волновой поверхности, согласно фотонным, — она локализована в фотонах.

В опыте В. Боте тонкая железная или медная фольга подвешивалась между двумя гейгеровскими счетчиками. Облучение фольги жесткими рентгеновыми лучами вызывало характеристическое излучение флуоресценции фольги. В случае, если бы энергия этого излучения распространялась посредством сферических волн, следовало ожидать совпадения работы счетчиков. Опыт показал, что счетчики реагируют совершенно независимо один от другого, т. е. излучение состоит из направленно распространяющихся фотонов, попадающих в опыте либо в один, либо в другой счетчик.

Раздел пятый

Основы частной (специальной) теории относительности

§ 1. Теория относительности. Экспериментальные основы теории относительности

Теория относительности, или релятивистская теория, была создана Альбертом Эйнштейном в 1905 г. Теория относительности, называемая также частной или специальной теорией относительности, включает в себя теорию пространства—времени, механику равномерных быстрых движений со скоростями, близкими к скорости света, электродинамику и оптику движущихся сред.

Общая теория относительности, представляющая собой теорию тяготе-

ния, была создана А. Эйнштейном в 1916 г.

Принцип относительности Галилея. Механическое движение тела относительно. Это положение означает, что о движении тела, его перемещении в пространстве можно говорить лишь в том случае, если указано, по отношению к какому телу происходит движение, относительно какого тела происходит перемещение. Понятие «абсолютное движение тела» как движение тела по отношению «к абсолютному» пространству Ньютона бессодержательно.

Опыт показывает, что во всех инерциально движущихся системах отсчета все механические явления протекают одинаково. Это положение носит название принципа относительности Галилея, или принципа относительности механики. Его можно сформулировать иначе: никакими механическими опытами невозможно определить, находится ли система в инерциальном движении или покоится. Обе формулировки эквивалентны.

Преобразования координат Галилея. Координаты одной и той же точки пространства в различных системах отсчета— «неподвижной» Охиг и

движущейся O'x'y'z' связаны соотношением:

$$x' = x - vt;$$
 $x = x' + vt';$ $y' = y;$ $y = y';$ $z' = z;$ $t' = t;$ $t = t',$

если система отсчета O'x'y'z' движется вдоль оси x со скоростью v, направление соответствующих осей совпадает, время отсчитывается от момента совпадения точек O и O'.

Инварианты преобразований Γ алилея: а) расстояние между точками A и B инвариантно относительно преобразования Γ алилея:

$$S_{AB} = \sqrt{(x_A - x_B)^2 + (y_A - y_B)^2 + (z_A - z_B)^2} = \sqrt{(x_A' - x_B')^2 + (y_A' - y_B')^2 + (z_A' - z_B')^2} = S'_{AB};$$

б) из абсолютности времени и одинакового хода времени в любых системах отсчета (t=t') вытекает, что временной интервал между двумя событиями инвариантен относительно преобразования Галилея:

$$\tau_{AB} = t_A - t_B = t'_A - t'_B = \tau'_{AB};$$

в) уравнение движения Ньютона сохраняет свой вид в любой инерциальной системе:

$$\begin{split} m\,\frac{d^2x}{dt^2} &= F_x = -\,\frac{dU}{dx} - \text{в «неподвижной» системе отсчета;} \\ m\,\frac{d^2x'}{dt'^2} &= F_x' = -\,\frac{\partial U}{\partial x'} - \text{в «движущейся» системе отсчета;} \\ m\,\frac{d^2x}{dt^2} &= m\,\frac{d^2}{dt^2}\,(x'+v\,t') = m\,\frac{d^2}{dt'^2}\,(x'+v\,t') = \\ &= m\,\frac{d^2x'}{dt'^2} = -\,\frac{\partial U}{\partial x} = -\,\frac{\partial U}{\partial x'} = F_x', \end{split}$$

где U — потенциальная энергия системы.

Распространение света в движущихся системах отсчета. Уравнения Максвелла приводят к тому, что любое электромагнитное возмущение, возникшее в некоторой точке пространства, будет распространяться со скоростью: $\frac{c}{\sqrt{\text{Eu}}} = \frac{c}{n}$. Это вытекает из того, что любой компонент, например E_x , E_y , E_z , H_x , H_y , H_z , удовлетворяет волновому уравнению:

$$\frac{\partial^2 f}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 f}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 f}{\partial z^2} - \frac{\epsilon \mu}{c^2} \cdot \frac{\partial^2 f}{\partial t^2} = 0.$$

Учитывая преобразование Галилея и переходя к движущейся системе отсчета, получим:

$$\frac{\partial^2 f}{\partial x'^2} + \frac{\partial^2 f}{\partial y'^2} + \frac{\partial^2 f}{\partial z'^2} - \frac{\varepsilon \mu}{c^2} \cdot \frac{\partial^2 f}{\partial t'^2} + \frac{2}{v} \cdot \frac{\partial^2 f}{\partial t' \partial x'} + \frac{1}{v^2} \cdot \frac{\partial^2 f}{\partial t'^2} = 0.$$

Так как уравнения Максвелла меняют свой вид при переходе от неподвижной системы к движущейся, то это означает, что оптические и электродинамические явления в движущейся и неподвижной системах отсчета должны протекать по-разному. Или: из преобразований Галилея и уравнений Максвелла следует, что оптические и электродинамические явления в движущихся средах протекают иначе, чем в неподвижных, они не подчиняются принципу относительности Галилея.

Гипотеза эфира. Для объяснения природы света в XVII в. была введена гипотеза механического эфира как всепроникающей мировой среды, обладающей очень малой плотностью ϱ и крайне большой упругостью E, так что $\varrho E = c^2 = 9 \cdot 10^{16} \ \text{м}^2/\text{сек}^2$. Свет представляли как упругие колебания в эфире наподобие звуковых колебаний в воздухе. Предполагалось, что свойства эфира в пустоте и в объеме, занимаемом телами, различны. Эта гипотеза позволила Френелю получить правильное значение коэффициентов отражения и преломления для границы двух сред. Считая эфир неподвижным, но учитывая различие в свойствах эфира в пустоте и в телах, Френель показал, что при движении тел вследствие «сгущения» эфира в телах эфир как бы частично увлекается. Коэффициент увлечения $\varkappa = \left(1 - \frac{1}{n^2}\right)$, т. е. если тело движется со скоростью υ , то эфир движется со скоростью $\upsilon = \upsilon \cdot \left(1 - \frac{1}{n^2}\right)$, где n—коэффициент преломления тела. Увлечение эфира должно отразиться на оптических явлениях (см., например, опыт Физо).

После создания Максвеллом электромагнитной теории света гипотеза упругого, механического эфира была заменена гипотезой электромагнитного эфира — всепроникающей среды, способной передавать электромагнитные сигналы, являющейся носителем электромагнитного поля и электромагнит-

ных колебаний. Электромагнитное поле—это форма движения эфира.

Возникал вопрос, остается ли эфир неподвижным, или увлекается полностью или частично при движении тел? На этот вопрос различные

теории отвечали по-разному.

Теория Герца. Немецкий физик Генрих Рудольф Герц (1857—1894) исходил из предположения, что эфир полностью увлекается движущимися телами. Математически эта гипотеза выражается в требовании заменить $\frac{\partial}{\partial t}$ на $\frac{d}{dt}$ в уравнениях Максвелла, что приводит к появлению дополнительных членов в уравнениях Максвелла, учитывающих движение среды. Однако теория Герца противоречит целому ряду фактов (см. ниже), и поэтому Герц отказался в своей теории от рассмотрения оптических явлений в движущихся срелах.

Теория Лоренца. Голландский физик Гендрик Антон Лоренц (1853—1928) исходил из предположения, что эфир полностью неподвижен. Однако так как тела состоят из зарядов, взаимодействующих друг с другом, то при движении тел оптические явления протекают таким образом, как если бы эфир частично увлекался. Исходя из своей теории, Лоренц доказал, что если луч света проходит замкнутый путь в системе, движущейся со скоростью v, а точность опытов порядка $\frac{v}{c}$, то

никакими опытами со светом невозможно доказать движение системы относительно эфира. Но если опыты позволяют производить измерения с

точностью порядка $\left(\frac{v}{c}\right)^2$, то они дают возможность определить дви-

жение системы относительно эфира—в движущихся средах должен существовать «эфирный» ветер.

Баллистическая гипотеза Ритца. Если согласно Ритцу предположить, что скорость света складывается со скоростью источника, то уравнения Максвелла будут инвариантны относительно преобразования Галилея и оптические явления будут удовлетворять механическому принципу относительности.



АЛЬБЕРТ ЭЙНШТЕЙН (1879 -1955) — основоположник современной физики. Им создана фотонная теория света, теория пространства, времени и тяготения и механика движений со скоростями, близкими к скорости света-специальная и общая теория относительности; квантовая статистика частиц с целочисленным спином (наряду с Бозе); введены понятия спонтанных и индуцированных переходов; разработана теория броиновского движения; доказано, что в основе ферромагнетизма лежит собственный момент электрона. Формила Эйнштейна для связи массы и энергии лежит в основе ядерной физики

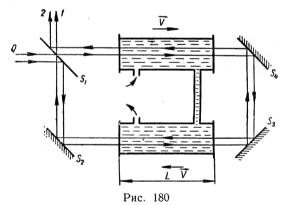
Звездная аберрация. Явление звездной аберрации состоит в том, что звезды меняют свое видимое положение на небесном своде. В течение года они описывают эллипсы с фиксированным центром, большая полуось которых имеет дуговые размеры в 20,5". Малая полуось различна. Она равна большой полуоси для звезд, лежащих в направлении, перпендикулярном к плоскости земной орбиты, и равна нулю для звезд, лежащих в плоскости земной орбиты.

С точки зрения неподвижного эфира аберрация объясняется движением Земли относительно эфира. Волна, входящая через объектив O телескопа, затрачивает время $t=\frac{L}{c}$ на то, чтобы дойти до глаза наблюдателя. Но за это время телескоп пройдет путь s=vt, и свет не попадет в глаз. Чтобы свет попал в глаз, телескоп необходимо наклонить в сторону движения на угол

$$\alpha = \operatorname{tg} \alpha = \frac{S}{L} = \frac{v}{c}$$
.

Так как скорость Земли $v = 30 \ \kappa \text{м/сек}$ и $c = 300\ 000 \ \kappa \text{м/сек}$, то $\alpha = 10^{-4} \ pa\partial = 20.5''$ (1).

С точки зрения теории Герца звездной аберрации не должно быть, так как лучи света, вступившие в телескоп, распространяются в эфире, который движется вместе с телескопом и никакого отставания света не будет. Таким образом, принцип относительности для оптических явлений, который должен выполняться в теории Герца, приводит к отрицанию звездной аберрации.



Опыт Физо. Французским физиком Ипполитом Физо (1819—1896) был проделан следующий опыт. Свет от источника Q направлялся на полупрозрачное зеркало S_1 , которое разделяло его на два пучка—I и 2. Лучи проходили через две трубы, наполненные водой, в противоположных направлениях (рис. 180). Зеркала S_2 , S_3 и S_4 осуществляли поворот лучей. После отражения и прохождения одинаковых отрезков пути лучи I и 2, встречаясь, давали интерференционную картину в фокальной плоскости трубы. Фиксировалось положение нулевой полосы. После этого вода приводилась в трубах в движение. Тогда один луч шел против движения воды, другой— по направлению движения воды. Интерференционная картина должна была сместиться. По теории Герца скорость света в неподвижной воде $\frac{c}{n}$,

при движении воды скорость света относительно воды $\frac{c}{n}$, а относительно

труб (установки) $\frac{c}{n} \pm v$, где v—скорость воды. Знак плюс относится к одинаковому направлению скоростей воды и света, минус—к противоположному. Имея разную скорость, лучи 1 и 2 пройдут трубы за разное время. Разность времен

$$\delta t = \frac{2L}{\frac{c}{n} - v} - \frac{2L}{\frac{c}{n} + v} = \frac{4Lv}{\frac{c^2}{n^2} - v^2} = \frac{4Lvn^2}{c^2}.$$

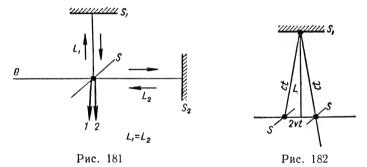
За это время в воздухе лучи получат разность хода $\Delta = \delta tc$, что приведет к смещению интерференционной картины на m полос:

$$\Delta = m\lambda, \ m = \frac{\Delta}{\lambda} = \frac{4Ln^2v}{\lambda c}.$$

По теории Лоренца—Френеля эфир, как бы частично увлекаясь, имеет скорость $\varkappa v = \left(1 - \frac{1}{n^2}\right) v$ и, следовательно,

$$m = \frac{4Ln^2 \times v}{\lambda c} = \frac{4Lv}{\lambda c} (n^2 - 1).$$

В опытах Физо: L=150 см; v=700 см/сек; $\lambda=5000$ Å. По теореме Герца: m=0,50 полосы; Лоренца — Френеля: m=0,20 полосы. Опыт дал: $m\approx0,2$ полосы.



Опыт Майкельсона — Морлея. Американские физики Альберт Абрахам Майкельсон (1852—1931) и Эдвард Вильямс Морлей (1869—1923) с целью обнаружить «эфирный ветер», существующий согласно теории Лоренца, поставили в 1887 г. опыт по следующей схеме.

Свет от источника Q (рис. 181) падает на полупрозрачное зеркало S, разделяется на два луча, которые падают на зеркала S_1 , S_2 и отражаются от них. Луч 1, прошедший через S, и луч 2, отраженный от S, встречаясь, дают интерференционную картину. Пусть теперь интерферометр движется вдоль плеча 2 со скоростью v. Скорость луча 2 по отношению k зеркалу S будет c-v (свет догоняет зеркало). После отражения луч 2 будет двигаться k зеркалу S со скоростью c+v. Время, которое понадобится лучу 2 на прохождение пути от S до S_2 и обратно, равно:

$$t_2 = \frac{L}{c - v} + \frac{L}{c + v} = \frac{2Lc}{c^2 - v^2}$$
.

Время t_1 находится из условия, что луч 1 идет по сторонам равнобедренного треугольника (рис. 182):

$$\left(c \frac{t_1}{2}\right)^2 - \left(v \frac{t_1}{2}\right)^2 = L^2; \ t_1 = \frac{2L}{\sqrt{c^2 - v^2}}.$$

Разность времен

$$\begin{split} \delta t &= t_2 - t_1 = 2L \left(\frac{1}{\sqrt{c^2 - v^2}} - \frac{c}{(\sqrt{c^2 - v^2})^2} \right) = \\ &= \frac{2L}{\sqrt{c^2 - v^2}} \left(1 - \frac{1}{\sqrt{1 - \left(\frac{v}{c}\right)^2}} \right) = \\ &= \frac{2L}{c} \cdot \frac{1}{2} \left(\frac{v}{c} \right)^2 = \frac{L}{c} \left(\frac{v}{c} \right)^2. \end{split}$$

Набираемая лучами разность хода

$$\Delta = \delta t \cdot c = L\beta^2,$$

где

$$\beta = \frac{v}{c}$$
.

Интерференционная картина сместится на число полос

$$m = \frac{\Delta}{\lambda} = \frac{L}{\lambda} \beta^2$$
.

Если бы мы направили по движению Земли плечо 1, то интерференционная картина сместилась бы на ту же величину в другую сторону. Если зафиксировать положение нулевой полосы, когда плечо L_2 интерферометра направлено вдоль движения Земли, затем повернуть интерферометр на 0.00,

то полное смещение интерференционной картины будет равно $2m=\frac{2L}{\lambda}$ β^2 .

Так как $\beta^2 = 10^{-8}$, то при L = 11 м и $\lambda = 5000$ \mathring{A} интерференционная картина должна сместиться на величину 2m = 0.44 полосы. Опыт показал, что смещение отсутствует, т. е. принцип относительности для оптических явлений справедлив.

В дальнейшем опыт был повторен со светом, идущим от внеземного неподвижного источника. Результаты опыта были также отрицательными относительно ожидаемого смещения полос.

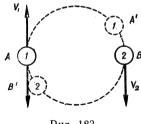


Рис. 183

Для объяснения отрицательного результата опыта Майкельсона Фитиджеральд и Лоренц выдвинули контракционную гипотезу, согласно которой размеры тел в направлении движения уменьшаются в отношении $\sqrt{1-\beta^2}/1$, что приводит к равенству времен t, и t.

водит к равенству времен t_2 и t_1 .

— Двойные звезды (рис. 183). В астрофизике известны двойные звезды. Две звезды вращаются вокруг общего центра масс. Если принять «баллистическую гипотезу» Ритца, то свет от звезд I и 2 будет идти с разными скоростями. Когда свет дойдет до Земли, мы увидим звезды в по-

ложении A и B. Но к этому моменту звезды займут другое положение. Когда звезда I будет находиться в положении A', свет от нее будет идти к Земле с большей скоростью и может прийти раньше, чем он придет от нее, когда она находилась в положении A. Это означает, что мы можем одновременно видеть то две, то четыре звезды; никакой периодичностью видимое движение звезд не должно обладать. В то же время наблюдение показывает, что

видимое движение двойных звезд обладает строгой периодичностью и «ложные» звезды отсутствуют. Это означает, что баллистическая гипотеза неверна.

Из всего сказанного выше можно сделать следующие выводы:

1. Опыт Майкельсона показывает, что оптические явления удовлетворяют принципу относительности. Его можно понять, если исходить из тео-

рии Герца или баллистической гипотезы. Теория Лоренца находится в

противоречии с ним.

2. Баллистическая гипотеза противоречит наблюдениям за двойными звездами; следовательно, скорость света не зависит от скорости движения источника.

3. Опыт Физо и звездная аберрация объясняется теорией Лоренца и противоречат теории Герца.

Следовательно, объяснить различные оптические явления с единой точки врения в рамках классической физики невозможно, если не привлекать контракционную гипотезу Лоренца.

§ 2. Постулаты Эйнштейна. Преобразования Лоренца и их следствия

Постулаты Эйнштейна. В основу созданной в 1905 г. частной, или специальной, теории относительности Эйнштейн положил два постулата, являющиеся следствиями экспериментальных фактов.

Первый постулат: механические, оптические и электромагнитные явления во всех инерциально движущихся системах отсче-

та протекают одинаково.

Второй постулат: скорость света в вакууме не зависит от скорости источника, во всех инерциальных системах одинакова и равна:

 $c \approx 3 \cdot 10^8 \text{ m/cem,}$



ГЕНДРИК AHTOHЛОРЕНЦ (1853—1928) — голландский физиктеоретик. Основные работы посвящены созданию электронной теории строения вещества, с помощью которой объяснены или предсказаны большое число физических явлений — связь коэффициента преломления с диэлектрическими и магнитными свойствами среды и ее плотностью, эффект Зеемана, сокращение размеров тел при движении с большими скоростями, получены преобразования координат и времени для перехода от неподвиж ных к движущимся координатам

т. е. скорость света не зависит ни от движения источника, ни от движения наблюдателя (приемника).

Первый постулат утверждает, что все инерциальные системы отсчета равноправны, никакими оптическими опытами невозможно определить движение данной системы отсчета, т. е. первый постулат распространяет принцип относительности на оптические и электродинамические явления. Так как распространение света в «неподвижной» системе верно описывается уравнениями Максвелла — Лоренца, то первый постулат утверждает, что уравнения Максвелла — Лоренца во всех инерциальных системах отсчета должны иметь одинаковый вид. Кратко первый постулат называют принципом относительности Эйнштейна.

Постулаты Эйнштейна и преобразования Галилея. Постулаты Эйнштейна и преобразования Галилея несовместимы. Действительно, рассмотрим совместно три положения: а) принцип относительности Эйнштейна (первый постулат); б) закон постоянства скорости света (второй постулат); в) абсо-

лютность времени t'=t.

Рассмотрим две системы отсчета: неподвижную (условно) Oxyzt и движущуюся (условно) O'x'y'z't' относительно неподвижной со скоростью v. Направление соответствующих осей совпадает. В тот момент, когда начала координат O и O' совпадают, в точке O и O' происходит вспышка света. Если этот момент принять за начало отсчета времени, тогда, с одной стороны, положение волновой поверхности в момент времени t будет описываться уравнением сферы радиусом $ct: x^2 + y^2 + z^2 = (ct)^2$ с центром в точке O, с другой стороны, волновая поверхность будет описываться уравнением сферы: $x'^2 + y'^2 + z'^2 = (ct)'^2$ с центром в точке O'. Таким образом, в один и тот же момент времени t = t' волновая поверхность достигает различных точек пространства (рис. 184), что лишено всякого смысла. На самом деле

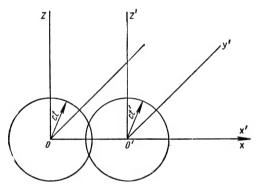


Рис. 184

волновая поверхность одна. Чтобы выйти из противоречия, необходимо отбросить одно из трех утверждений. Но первое и второе положение—это экспериментальные факты, тогда как третье—утверждение, основанное на наблюдении медленных механических процессов. Опыт приводит к необходимости отбросить понятие абсолютного, независящего от движения, времени.

Преобразования Лоренца. Отбрасывая преобразования Галилея, теория относительности заменяет их преобразованиями Лоренца, основанными на двух постулатах Эйнштейна.

Преобразования координат и времени имеют вид:

$$x' = x' (x, y, z, t),$$

 $y' = y' (x, y, z, t),$
 $z' = z' (x, y, z, t),$
 $t' = t' (x, y, z, t).$

Они должны быть разрешимы относительно нештриховых координат, для этого необходимо, чтобы якобиан $\frac{dx_i}{dx_f}$ не равнялся нулю. Преобразование координат должно оставлять прямолинейное механическое движение прямолинейным; т. е. уравнение $\mathbf{r} = \mathbf{r_0} + \mathbf{v} \ (t - t_0)$ должно перейти в уравнение вида: $\mathbf{r'} = \mathbf{r'_0} + \mathbf{v'} \ (t' - t'_0)$ (принцип относительности Галилея), а уравнение вида:

нение распространения света:

$$\left(\frac{\partial \omega}{\partial x}\right)^2 + \left(\frac{\partial \omega}{\partial y}\right)^2 + \left(\frac{\partial \omega}{\partial z}\right)^2 - \frac{1}{c^2} \left(\frac{\partial \omega}{\partial t}\right)^2 = 0$$

в уравнение

$$\left(\frac{\partial \omega}{\partial x'}\right)^2 + \left(\frac{\partial \omega}{\partial y'}\right)^2 + \left(\frac{\partial \omega}{\partial z'}\right)^2 - \frac{1}{c^2} \left(\frac{\partial \omega}{\partial t'}\right)^2 = 0,$$

где $\omega(x, y, z, t)$ — уравнение волновой поверхности. Эти требования приводят к условию, что преобразования Лоренца должны быть линейными.

Рассмотрим случай движення вдоль совпадающих осей x и x'. Из соображения симметрии или общего линейного преобразования получим:

$$y'=y$$
; $z'=z$.

Рассмотрим точку x', покоящуюся относительно O'. Она движется относительно точки O со скоростью v, тогда можно ожидать, что x и vt войдут симметричным образом;

$$x' = \alpha (x - vt').$$

Положим $t'=\delta x+\gamma t$, тогда из уравнений: $x^2=(ct)^2$ и $x'^2=(ct')^2$ находим коэффициенты:

$$\alpha = \frac{1}{\sqrt{1 - \left(\frac{v}{c}\right)^2}}; \ \gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \left(\frac{v}{c}\right)^2}}; \ \delta = -\frac{\frac{v}{c^2}}{\sqrt{1 - \left(\frac{v}{c}\right)^2}}.$$

Искомые уравнения имеют вид:

$$x' = \frac{x - vt}{\sqrt{1 - \left(\frac{v}{c}\right)^2}}; \quad y' = y; \quad z' = z; \quad t' = \frac{t - \frac{vx}{c^2}}{\sqrt{1 - \left(\frac{v}{c}\right)^2}}.$$

Если разрешить эту систему уравнений относительно $x,\ y,\ z$ и t, то выражение нештрихованных координат через штрихованные будет иметь вид:

$$x = \frac{x' + vt'}{\sqrt{1 - \left(\frac{v}{c}\right)^2}}; \quad y = y'; \quad z = z'; \quad t = \frac{t' + \frac{vx'}{c}}{\sqrt{1 - \left(\frac{v}{c}\right)^2}},$$

что соответствует тому, что нештрихованная система отсчета движется относительно штрихованной со скоростью — v^* .

Связь уравнений преобразований Лоренца и Галилея. Преобразования Лоренца переходят в пределе при $v \longrightarrow 0$ (или $c \longrightarrow \infty$) в преобразования Галилея. Следовательно, все результаты теории относительности при малых скоростях должны совпадать с нерелятивистскими результатами.

Отмосительность одновременности. Если события A и B происходят в одной точке: $x_A = x_B$ в один и тот же момент времени: $t_A = t_B$, то они будут одновременными и в любой другой инерциальной системе координат.

^{*} Преобразования для x', y', z', t' были получены впервые Лоренцем, почему и называются его именем, однако Лоренц в отличие от Эйнштейна считал их не имеющими физического смысла, рассматривал их лишь как чисто математическое преобразование, упрощающее уравнения.

Если события A и B происходят одновременно $t_A = t_B$, но в разных точках $x_A \neq x_B$, то они будут неодновременными в любых других инерциальных системах. Разность времени между ними:

$$t'_{A} - t'_{B} = \frac{(x_{B} - x_{A}) \frac{v}{c^{2}}}{\sqrt{1 - \left(\frac{v}{c}\right)^{2}}} = \frac{x_{B} - x_{A}}{c \sqrt{\frac{c^{2}}{v^{2}} - 1}}$$

будет тем больше, чем дальше они расположены друг от друга, чем больше скорость относительного движения систем отсчета.

Если $x_B > x_A$, то $t_B' < t_A'$; событие B происходит раньше A, если оно

происходит в точке с большей координатой.

Интервал. Преобразования Лоренца не оставляют неизменными расстояния между точками пространства и временные интервалы. Сохраняющейся (инвариантной) величиной является так называемый интервал, определяемый в любой инерциальной системе координат соотношением:

$$\begin{split} S_{12}^{2} &= c^{2} (t_{2} - t_{1})^{2} - [(x_{2} - x_{1}]^{2} + (y_{2} - y_{1})^{2} + (z_{2} - z_{1})^{2}] = \\ &= c^{2} (t_{2}^{'} - t_{1}^{'})^{2} - [(x_{2}^{'} - x_{1}^{'})^{2} + (y_{2}^{'} - y_{1}^{'})^{2} + (z_{2}^{'} - z_{1}^{'})^{2}] = S_{12}^{'2} = \text{Inv}. \end{split}$$

Событие м называется совокупность четырех величин (x, y, z, t), или (x', y', z', t'). Бесконечно близкие события определяются элементарным интервалом:

$$ds = \sqrt{c^2 dt^2 - (dx^2 + dy^2 + dz^2)}.$$

Сохранение нулевого интервала $S\!=\!0$ отражает закон постоянства скорости света:

$$c = \frac{\sqrt{dx^2 + dy^2 + dz^2}}{dt} = \frac{\sqrt{dx'^2 + dy'^2 + dz'^2}}{dt'}.$$

Собственное время. Замедление времени. Парадокс часов. Для количественного выражения временного промежутка, для измерения времени, используются периодические процессы («часы») — колебания маятника в обычных часах, вращение Земли, колебания кристаллических пластинок (пьезокварц), колебания молекул (молекулярные генераторы).

Теория относительности приводит к выводу, что ход «часов», т. е. всех

физических процессов, зависит от состояния движения.

Сравним показания «движущихся» и «неподвижных» часов. В течение бесконечно малого промежутка времени dt (по «неподвижным» часам) движущиеся часы переместятся на расстояние

$$\sqrt{dx^2 + dy^2 + dz^2}.$$

Для нахождения промежутка времени, который отметят движущиеся часы, необходимо исходить из инвариантности интервала, так как dx' = dy' = dz' = 0:

$$c^2 dt'^2 = c^2 dt^2 - (dx^2 + dy^2 + dz^2),$$

или

$$dt' = dt \sqrt{1 - \frac{dx^2 + dy^2 + dz^2}{c^2 dt^2}} = dt \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} = dt \sqrt{1 - \beta^2},$$

 * т. е. движущиеся часы покажут меньший интервал времени (dt'), чем неподвижные (dt):

$$dt'/dt = \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} < 1.$$

Если по неподвижным часам пройдет время $\tau = t_2 - t_1$, то промежуток времени, показанный движущимися часами:

$$\tau' = t = t_2' - t_1' = \int_{t_1'}^{t_2'} dt' = \int_{t_1}^{t_2} dt \ V \overline{1 - \beta^2} < \tau.$$

При инерциальном движении:

$$\sqrt{1-\beta^2} = \text{const}$$
 и $\tau' = \tau \sqrt{1-\beta^2}$.

Таким образом, «движущиеся» часы идут медленнее «неподвижных». Время, отсчитываемое по часам, жестко связанным с объектом, называется собственным временем этого объекта. Тогда можно сказать, что собственное время τ_0 есть минимальный временной интервал между двумя событиями. Если временной процесс на движущемся теле измеряется по неподвижным часам— τ и по часам, жестко связанным с телом— τ_0 , то:

$$\tau = \frac{\tau_0}{\sqrt{1-\beta^2}} \; .$$

В силу относительности понятий «неподвижная» и «движущаяся» система соотношения для т и т' обратимы. Однако это не означает, что замедление времени является кажущимся явлением. Реальность замедления времени заложена в относительности одновременности, в силу чего «движущиеся» и «неподвижные» часы (но не системы отсчета!) неравноправны: движущиеся часы (одни) сравниваются с несколькими, по крайней мере, — двумя неподвижными часами. Однако правильнее говорить не об изменении хода времени в разных системах отсчета, а о различии протекания локализованного в пространстве временного процесса.

Для того чтобы установить, какие часы отстают, необходимо «движущиеся» и «неподвижные» часы свести вместе. Но для этого необходимо или «вернуть» «движущиеся» часы, или «ускорить» «неподвижные» часы. Но очевидно, что результаты должны зависеть от характера сближения часов, так как ускорение а бсолютно. Отстанут те часы, которые будут двигаться ускоренно. Именно этим объясняется меньшее старение космонавта, вернувшегося на Землю, по сравнению с жителями Земли (парадокс часов).

Сокращение длин отрежов. Длина отрезка, или расстояние между его концами, определяется разностью координат точек, занимаемых его концами:

$$l = x_2 - x_1, \quad l' = x_2' - x_1'.$$

Рассматривая длину движущегося тела в неподвижной системе, необходимо учитывать относительность одновременности, поэтому необходимо брать те координаты концов, которые они занимают в один и тот же момент времени t' (а не t!), тогда

$$l = x_2 - x_1 = \frac{x_2' + vt'}{\sqrt{1 - \beta^2}} - \frac{x_1' + vt'}{\sqrt{1 - \beta^2}} = \frac{x_2' - x_1'}{\sqrt{1 - \beta^2}} = \frac{t'}{\sqrt{1 - \beta^2}}.$$

Следовательно, при движении тел их длина в направлении движения уменьшается, сокращается (l>l'). Наибольшую длину l_0 имеет тело в той системе отсчета, т. е. по сравнению с теми телами, по отношению к которым оно покоится. Длина движущегося тела l связана с собственной длиной l_0 соотношением:

$$l = l_0 \sqrt{1 - \beta^2}$$
.

Закон сложения скоростей. Тело, имеющее некоторую скорость w_x в «движущейся» со скоростью v системе координат, имеет в неподвижной

системе скорость u_x :

$$u_{x} = \frac{dx}{dt} = \frac{d\frac{x' + vt'}{\sqrt{1 - \beta^{2}}}}{d\left(\frac{t' + \frac{x'v}{c^{2}}}{\sqrt{1 - \beta^{2}}}\right)} = \frac{dx' + dt'}{dt' + \frac{v}{c^{2}} dx'} = \frac{\frac{dx'}{dt'} + v}{1 + \frac{v}{c^{2}} \cdot \frac{dx'}{dt'}} = \frac{v + w_{x}}{1 + \frac{w_{x} \cdot v}{c^{2}}},$$

т. е. результирующая скорость не может превзойти скорость света.

Пример. Предположим, что из «электронной пушки» в противоположных направлениях вылетают два электрона со скоростями $0.9\ c$ по отношению κ «пушке». Их относительная скорость:

$$u = \frac{0.90 c + 0.90 c}{1 + (0.90)^2 \frac{c^2}{c^2}} = \frac{1.80}{1.81} c.$$

Формулы преобразования скоростей в общем виде при движении в направлении оси х:

$$u'_{x} = \frac{u_{x} + v}{1 + \frac{u_{x}v}{c^{2}}}; \quad u'_{y} = \frac{u_{y}\sqrt{1 - \beta^{2}}}{1 + \frac{u_{x}v}{c^{2}}}; \quad u'_{z} = \frac{u_{z}\sqrt{1 - \beta^{2}}}{1 + \frac{u_{x}v}{c^{2}}}.$$

Эффект Доплера. Воспринимаемая частота света, приходящего от движущегося источника, не совпадает с частотой излучаемого света. Изменение частоты, обусловленное движением источника (или приемника), даваемое классической и релятивистской теориями, не одинаково. Пусть угол между скоростью и направлением на приемник равен 90°. В этом случае согласно классической теории изменения частоты быть не должно. Согласно же релятивистской теории должно произойти смещение частоты в красную сторону:

$$\omega = \omega_0 \sqrt{1 - \beta^2}$$
,

где ω, — излучаемая, ω — воспринимаемая частота света. Изменение частоты при поперечном доплер-эффекте связано с замедлением временных процессов в движущихся телах. Так как процессы протекают в движущихся телах медленнее, чем в неподвижных, то период колебаний в движущемся источнике возрастет по сравнению с периодом колебаний в таком же покоящемся источнике:

$$T = \frac{T_0}{\sqrt{1-\beta^2}},$$

где T_0 — период колебания по собственным часам, а T — по часам «неподвижной» системы. Отсюда вытекает указанная формула для частоты. Если угол между скоростью и прямой, соединяющей источник и прием-

ник, равен а, то формула для изменения частоты имеет вид:

$$\omega = \frac{\omega_0 \, V \, 1 - \beta^2}{1 + \beta \cos \alpha} \, .$$

Если $\alpha = 0$, то

$$\omega = \omega_0 \sqrt{\frac{l-\beta}{l+\beta}}$$
.

Импульс. Зависимость массы от скорости. Рассматривая взаимодействия тел, например, в процессе удара и пользуясь преобразованием Лоренца, можно показать, что величина, равная произведению массы тела m_0 и его скорости у, не сохраняется, но сохраняются величины вида:

$$\frac{m_0\mathbf{v}}{\sqrt{1-\frac{v^2}{c^2}}}.$$

Тогда закон движения примет вид:

$$\frac{d}{dt} \cdot \frac{m_0 \mathbf{v}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \mathbf{F}.$$

Его можно записать в обычном виде:

$$\frac{d\mathbf{p}}{dt} = \mathbf{F}$$
,

если определить импульс как произведение массы m тела на его скорость ${f v}$:

$$\mathbf{p} = m\mathbf{v}$$
.

Здесь масса тела определяется соотношением: $m = \frac{m_0}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$, где m_0 —масса

покоящегося тела (v=0); при движении тела его масса возрастает.

Кинетическая энергия тела. Сила ${f F}=rac{d{f p}}{dt}$, действующая на свободное тело, в результате совершаемой работы $dA=({f F}\,d{f S})$ изменяет физическую величину, называемую кинетической энергией:

$$dW_{K} = dA = (F dS) = \left(\frac{d\mathbf{p}}{dt} v dt\right) =$$

$$= (\mathbf{v} d\mathbf{p}) = \mathbf{v} \cdot d (m\mathbf{v}) = v^{2} dm + md \frac{v^{2}}{2} = c^{2} dm.$$

Кинетическая энергия тела

$$W_{K} = c^{2} \int_{m_{c}}^{m} dm = mc^{2} - m_{0}c^{2} = m_{0}c^{2} \left(\frac{1}{V \cdot 1 - \beta^{2}} - 1 \right).$$

Связь энергии и массы. Так как $W_{\rm k}\!=\!E\!-\!E_{\rm 0}$, то величину $E\!=\!mc^2$ можно рассматривать как меру полной энергии, заключенной в теле с массой m. Величину $E_{\rm 0}\!=\!m_0'c^2$ можно считать энергией покоя—это полная энергия, которой обладает покоящееся тело. В таком случае кинетическая энергия будет равна изменению полной энергии:

$$W_{\rm K} = \Delta E = E - E_0 = c^2 (m - m_0) = c^2 \Delta m$$
.

Опыт показывает, что один вид энергии переходит в другой, поэтому можно обобщить соотношение между кинетической энергией и изменением массы тела на все формы энергии и считать, что при любом изменении эпергии тела на величину ΔE меняется масса тела на величину $\Delta m = \frac{\Delta E}{c^2}$; при любом изменении массы тела на величину Δm полная энергия тела меняется на величину $\Delta E = \Delta mc^2$.

Установление взаимосвязи (пропорциональности) массы и энергии является одним из крупнейших достижений теории относительности.

Связь импильса и энергии:

$$\mathbf{p} = m\mathbf{v} = \frac{E}{c^2} \mathbf{v}$$
.

Учитывая выражение зависимости массы от скорости и выражение для импульса, можно записать:

$$\frac{E^{2}}{c^{2}} \left(1 - \frac{v^{2}}{c^{2}} \right) = (m_{0}c)^{2} = \frac{E^{2}}{c^{2}} - p^{2},$$

$$E = c \sqrt{p^{2} + (m_{0}c)^{2}}.$$

Функции Лагранжа и Гамильтона:

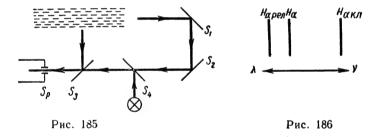
или

$$L = -m_0 c^2 \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}};$$

$$H = pv - L = \frac{m_0 c^2}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = E.$$

§ 3. Экспериментальная проверка теории относительности

Опыт Айвса. Замедление времени проверялось Айвсом на основании поперечного доплер-эффекта. На щель спектрографа Sp с помощью поворотных зеркал (рис. 185) направлялся свет, испускаемый движущимися атомами водорода в направлении движения (зеркала S_1 , S_2) и в перпендикулярном



направлении $(S_{\rm s})$ и от обычной разрядной трубки (зеркало $S_{\rm s}$). На фотопластинке наблюдались тройные линии H (рис. 186) серии Бальмера, например, H_{α} —красная линия водорода, испускаемая неподвижными атомами, $H_{\alpha \, \rm kin}$ —смещенная в фиолетовую часть спектра вследствие классического (продольного) доплер-эффекта и $H_{\alpha \, \rm pen}$ —обусловленная релятивистским (поперечным) доплер-эффектом. Было получено удовлетворительное согласие экспериментальных результатов с теоретическими.

Одним из методов экспериментальной проверки замедления времени является исследование зависимости времени жизни μ -мезонов от их энергии. Опыт показал, что время жизни движущихся μ -мезонов растет с ростом их скорости (энергии) в соответствии с законом замедления времени.

Сокращение отрезков. Экспериментальным подтверждением сокращения линейных размеров тел в направлении движения является опыт Майкельсона. Опыт Физо и аберрация. Опыт Физо и аберрация объясняются релятивистским законом сложения скоростей. Скорость света в неподвижной воде

равна $\frac{c}{n}$. При движении воды со скоростью v скорость света относительно

неподвижной установки равна:

$$\frac{\frac{c}{n}+v}{1+\frac{vc}{nc^2}} = \left(\frac{c}{n}+v\right)\left(1-\frac{v}{cn}\right) = \frac{c}{n}+v-\frac{v}{n^2}-\frac{v^2}{cn} =$$

$$=\frac{c}{n}+v\left(1-\frac{1}{n^2}\right) = \frac{c}{n}+\kappa v,$$

где $\kappa = \left(1 - \frac{1}{n^2}\right)$ —известный коэффициент увлечения, с помощью которого опыт Физо полностью объясняется.

Зависимость массы от скорости. Непосредственно формула зависимости массы от скорости проверялась Цинном, нашедшим удовлетворительное согласие экспериментальных и теоретических значений. Прямой проверкой ее является работа современных ускорителей, в которых учитывается зависимость массы от скорости (бетатрон, фазотрон и др.).

Связь массы и энергии. Косвенной проверкой формулы $E=mc^2$ является строго выполняемое равенство $\Delta E=\Delta mc^2$, являющееся одним из твердо установленных в ядерной физике законов. Соотношение $\Delta E=\Delta mc^2$ неопро-

вержимо доказано огромным количеством опытных фактов.

Скорость света с—предельная скорость. Теория относительности приводит к выводу, что скорость света с является предельной скоростью передачи любых взаимодействий. Она является предельной скоростью движения любых тел. Это доказывается работой современных ускорителей; например, период обращения электрона в синхротроне не зависит от их энергии, уже начиная с энергии в несколько мегаэлектронвольт.

С открытием эффекта Мёссбауэра и квантовых генераторов стало возможным подвергать экспериментальной проверке некоторые выводы общей теории относительности и ставить опыты, линейные по отношению скорости

Земли к скорости света ($\beta \approx 10^{-4}$).

Атомная физика

§ 1. Особенности атомной физики

Атомной физикой называется раздел физики, посвященный изучению свойств и строения электронной оболочки атома, свойств электронов и ионов и их движения в электрическом и магнитном полях. Для атомной физики характерны следующие черты:

1. Атомизм вещества. Элементарная частица простого вещества носит название *атом* (неделимый), элементарный носитель основных свойств остальных веществ носит название молекула. Реальность атомов и молекул

доказывается не только косвенно, но и прямыми наблюдениями.

2. Атомизм заряда. Атомизм заряда состоит в том, что существует элементарный заряд $e=1,601\cdot 10^{-19}~\kappa$, меньше которого в природе не наблюдается. При всех изменениях заряда системы он меняется на целое число e, т. е. меняется дискретно. Устойчивым носителем отрицательного заряда является элементарная частица, называемая электроном, являющаяся составной частью любого атома; положительного заряда—протон, или ядро атома водорода, входящий в состав всех остальных ядер.

3. Дискретность физических величин. Отличительной чертой атомной физики является дискретность большинства физических величин, характеризующих движение электрона в атоме. Сюда относятся энергия, момент количества движения, его проекция и другие величины.

4. Корпускулярно-волновой дуализм. Важнейшей особенностью элементарных частиц и их образований является корпускулярноволновой дуализм, без которого невозможно полное понимание законов микромира. Он состоит в том, что микрочастицы обладают как корпускулярными, так и волновыми свойствами одновременно. Полное описание микромира дается квантовой механикой, включающей в себя единую, корпускулярно-волновую картину микромира, т. е. элементарных частиц (электрон, позитрон, протон, нейтрон и др.) и их простейших образований (атомы, молекулы, кристаллы).

§ 2. Определение заряда электрона

В макрополях, т. е. полях, создаваемых заряженными телами или магнитами, микрочастицы движутся как обычные классические частицы, или корпускулы, подчиняющиеся механике Ньютона или Эйнштейна. Если рассматривать микрочастицы наподобие объектов, описываемых классической механикой, то их состояние движения определяется заданием координаты и скорости в данный момент времени, а уравнением движения является

уравнение Ньютона или Эйнштейна:

$$\frac{d}{dt}\mathbf{p} = \mathbf{F},$$

где F - сила Лоренца.

Сила Лоренца. Движение элементарной частицы с зарядом е определяется силой Лоренца:

в системе СГС:

в системе СИ:

$$\mathbf{F} = e\mathbf{E} + \frac{e}{c}[\mathbf{v}\mathbf{B}], \qquad \mathbf{F} = e\mathbf{E} + e[\mathbf{v}\mathbf{B}],$$

где ${\bf E}$ — напряженность электрического, ${\bf B}$ — индукция магнитного полей, ${\bf v}$ — скорость частицы, c — скорость света в вакууме.

Определение заряда. Опыты Милликена. Дискретность и величина элементарного электрического заряда впервые была получена в опытах Милликена (1909 г.). Идея опыта такова: внутри конденсатора с помощью пульверизатора образуются капельки масла или других веществ. При образовании капелек на них возникает электрический заряд. Если поля нет, капельки будут опускаться с постоянной скоростью вследствие сопротивления воздуха. Капелька наблюдается в микроскоп. Скорость ее опускания определяется по пути, проходимому в поле микроскопа за измеряемое время. Величина скорости зависит от силы, действующей на каплю. На основании закона Стокса для движения шара радиусом г в непрерывной среде, обладающей коэффициентом трения η, скорость определяется из условия:

$$F = 6\pi \eta r v_g$$
.

На каплю действует вес mg и выталкивающая сила $\frac{4}{3}\pi r^3 \varrho_{_B} g$, направленная вверх. Из равенства $6\pi r v_g \eta = \frac{4}{3}\pi r^3 g \ (\varrho - \varrho_{_B})$ находится радиус капли. Если создать в конденсаторе электрическое поле E такого направления, чтобы частица равномерно поднималась, то

$$Eq-mg=6\pi\eta rv_E$$
,

тогда

$$q = 9 \sqrt{2} \frac{\pi v_g^{1/2} \eta^{3/2}}{E \left(\varrho - \varrho_0 \right)^{1/2} g^{1/2}} (v_g + v_E) = \frac{A \left(v_g + v_E \right) v_g^{1/2}}{E},$$

куда входят величины, поддающиеся измерению. При облучении капли рентгеновыми лучами заряд ее меняется и становится равным q_1 . Заряд изменяется на величину $\Delta q = q - q_1$:

$$\Delta q = c (v_E - v_{E'}),$$

где

$$c = \frac{Av_g^{1/2}}{E}.$$

Опыт показал, что: а) при перезарядке заряд капли меняется на целое число величины $4.8\cdot 10^{-10}$ СГСЭ заряда, или $1.601\cdot 10^{-10}\,\kappa$; б) заряд капли кратен той же величине. Тем самым доказывается дискретность изменения и атомизм электрического заряда.

§ 3. Движение заряженных частиц в макрополях

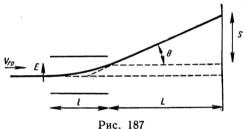
Движение частицы в однородном электрическом поле $\mathbf{E} = \mathrm{const.}$ Отклонение частиц плоским конденсатором. Частица влетает в плоский конденсатор (рис. 187), в котором создано поле Е. Внутри конденсатора частица движется по параболе, после выхода из конденсатора частица движется прямолинейно, в направлении касательной к параболической кривой в точке $z=7\,(l-$ длина пластин конденсатора). Тангенс угла наклона касательной определяется из уравнения:

$$\operatorname{tg} \theta = \frac{dx}{dz} = \frac{eE}{2mv_{zo}^2} 2z \bigg|_{z=1} = \frac{eEl}{mv_{zo}^2}.$$

Если на расстоянии L от конденсатора поместить люминесцирующий экран, то заряженная частица попадает на него на расстоянии S от центра:

$$S \approx L \operatorname{tg} \theta = \frac{eElL}{mv_{zo}^2}$$
.

Смещение частицы от центра экрана пропорционально заряду, напряжен ности поля, длине пластин конденсатора (длина пластин определяет



время действия поля на частицу), расстоянию до экрана и обратно про-

порционально энергии частицы.

Отклонение плоским конденсатором пучка заряженных частиц широко используется в различных областях науки и техники. При исследовании различных периодических процессов широко применяется метод осциллографирования, когда исследуемый процесс (например, периодически меняющееся давление) с помощью подходящего «датчика», например пьезокварца. преобразуется в электрические колебания, которые после усиления подаются

на одну пару пластин осциллографа. В этом случае $\frac{eLl}{mv_{20}^2} = c$ —постоянная величина, определяемая конструкцией прибора, и S = cE, т. е. смещение

пропорционально полю, или разности потенциалов, снимаемых с датчика:

$$S = c'V$$
.

Величина c' легко измеряется путем подачи напряжения определенной

величины, после чего по отклонению S можно определять V.

Движение в неоднородном электрическом поле. В общем случае решить задачу о движении в неоднородном электрическом поле очень трудно. Наибольшее практическое применение находят неоднородные электрические поля, обладающие осевой симметрией. Такие поля являются основой электронной и ионной оптики.

Движение заряженных частиц в поперечном магнитном поле. Если первоначальная скорость частиц \mathbf{v}_0 перпендикулярна полю \mathbf{B} , то частицы будут двигаться в плоскости, перпендикулярной полю (рис. 188). Так как сила постоянна, то движение будет происходить по окружности. Радиус окружности найдем, учитывая, что сила Лоренца является в данном случае центростремительной силой:

в системе Гаусса: в системе СИ:
$$\frac{mv^2}{r} = \frac{e}{c} vB, \qquad \frac{mv^2}{r} = evB.$$

Рис. 183

Сократив на v и обозначив импульс частицы mv = p, получим:

в системе Гаусса: в системе СИ: $r = \frac{cp}{aR}, \qquad r = \frac{p}{aR},$

т. е. радиус кривизны пропорционален импульсу p и обратно пропорционален индукции магнитного поля B.

Время одного оборота будет равно отношению длины окружности, по которой движется частица к скорости движения:

в системе Гаусса: в системе СИ:
$$T = \frac{2\pi r}{v} = \frac{2\pi c\rho}{veB} = \frac{2\pi mc}{eB} , \qquad \qquad T = \frac{2\pi m}{eB} ,$$

т. е. период обращения не зависит от скорости движения частиц при скоростях, когда еще не сказывается изменение массы от скорости.

Следовательно, частицы, имеющие одинаковые значения удельного заряда e/m, в данном поле вращаются с одним и тем же периодом независимо от величины скорости.

Угловая скорость вращения $\omega=\frac{v}{r}$, равная циклической частоте $\omega=\frac{2\pi}{T}$, определяется уравнением

в системе Гаусса: в системе СИ:
$$\omega = \frac{eB}{mc} \,, \qquad \qquad \omega = \frac{eB}{m} \,.$$

Движение в продольном поле. Если частица влетает в магнитное поле вдоль направления ${\bf B}$, то ${\bf F}={\bf 0}$, так как угол между ${\bf v}$ и ${\bf B}$ равен 0. Следовательно, магнитное поле не оказывает никакого действия на частицу, и

траектория частицы будет представлять собой прямую линию.

женных частиц.

Общий случай. Если частица влетает в магнитное поле под некоторым углом к нему, то скорость частицы можно разложить на два компонента: продольный и поперечный. На продольный компонент поле никакого действия не оказывает, следовательно, он осуществляет перенос параллельно полю. Действие поля на поперечный компонент скорости сводится к вращению. Следовательно, полнее движение представляет собой вращение по окружности, центр которой равномерно движется вдоль поля, вследствие чего траекторией является винтовая линия с постоянным шагом. Такое движение можно использовать для получения изображений. Если электроны выходят из какой-либо точки под небольшими углами к $\bf B$, то через время $T = \frac{2\pi mc}{eB}$ они опишут окружность, продвинувшись на расстояние $\bf l = vT$. Таким образом, если располагать люминесцирующий экран на расстояниях, кратных

величине 1, то магнитное поле будет создавать изображение источника заря-

Движение в неоднородном магнитном поле. Неоднородное аксиально-симметричное магнитное поле позволяет получать изображение, т. е. служит в качестве линз. В отличие от электрических линз магнитные линзы могут быть только собирающими. Магнитные линзы находят широкое применение в телевидении, радиолокации, электронной микроскопии, масс-спектроскопии.

Движение заряженных частиц в электрическом и магнитном полях.

1. Параллельные электрическое и магнитное поля E||B. Если начальная скорость направлена вдоль поля, то магнитное поле никакого действия на движение частиц не оказывает, частица движется равномерно-

ускоренно вдоль полей.

Если начальная скорость частиц направлена перпендикулярно полю, то магнитное поле закручивает частицу. Однако электрическое поле сообщит частице ускорение, направленное вдоль поля. В результате действия полей частица начнет равномерно вращаться по окружности, центр которой будет двигаться вдоль поля равноускоренно. Траектория представляет собой винтовую линию с переменным шагом.

2. Скрещенные поля. Направим ось z вдоль электрического поля, ось y—вдоль магнитного поля. Пусть в эти поля вносится заряженная

частица без начальной скорости.

Под действием электрического поля положительно заряженная частица начинает двигаться ускоренно вверх. Но на компоненту z скорости начинает действовать магнитное поле. Сила будет направлена вдоль оси x. Под действием этой силы частица получает ускорение и скорость вдоль оси x. Но если появилась скорость вдоль оси x, то это движение вызывает силу, направленную вдоль оси z вниз. В результате действия этой силы ускорение по z уменьшается, меняет знак и частица начинает двигаться вниз, к оси x.

Математический расчет показывает, что частица будет двигаться по окружности, лежащей в плоскости xOz, центр которой перемещается равномерно вдоль оси x со скоростью $u=\frac{E}{B}$, называемой дрейфовой скоростью.

Траекторией частиц является циклоида. В общем случае, когда частица имеет начальную скорость, она будет двигаться по трахоиде.

§ 4. Движение частиц в аксиально-симметричном поле

Уравнение движения. Если поля невелики (применима механика Ньютона), то уравнение движения частицы в электрическом поле имеет вид:

 $\frac{d^2\mathbf{r}}{dt^2} = \ddot{\mathbf{r}} = -\frac{e}{m}\Delta U.$

Если положить

 $t_1 = \sqrt{\frac{e}{m}t}$,

 $dt = \frac{dt_1}{1/\frac{e}{e}},$

и в уравнении движения заряженной частицы исчезает явная зависимость от удельного заряда, т. е. уравнения движения различных частиц будут одинаковы. Если начальные условия будут удовлетворять соотношениям:

 $|\mathbf{r}_1|_{t=0} = |\mathbf{r}_0| |\mathbf{r}_2|_{t=0} = |\mathbf{r}_0|,$

 $\frac{v_{10}}{v_{e0}} = \sqrt{\left(\frac{e}{m}\right)_2 : \left(\frac{e}{m}\right)_1}$

то траектории частиц с различными удельными зарядами совпадут или будут подобны. На основании этого соотношения можно сделать следующие выводы, известные как теоремы подобия:

1. В заданном электростатическом поле частицы с различными e/m движутся по совпадающим траекториям, если совпадают их вышеуказанные

начальные условия.

2. При изменении потенциалов на всех электродах в одинаковое число раз траектория частиц останется прежней, неизменной.

3. При изменении всех размеров установки в одинаковое число раз траектория останется подобной.

Эти законы лежат в основе моделирования различных установок.

Основные законы электронной оптики. 1. В отсутствие электрических по-

лей (*U*-константа) заряженные частицы движутся прямолинейно.

2. Если заряженная частица переходит из области с потенциалом U_1 в область с потенциалом U_2 и падает на границу раздела под углом i, то углы падения i и преломления d электронного пучка связаны между собой соотношением:

$$V\overline{U_1}\sin i = V\overline{U_2}\sin d$$

которое вытекает из закона сохранения энергии.

3. При попадании частицы в тормозящее поле угол падения и угол

отражения равны.

4. Принцип суперпозиции в общем случае несправедлив, так как между частицами существует кулоновское расталкивание. Для релятивистских частиц расталкивание начинает компенсироваться притяжением (параллельные токи притягиваются).

Отличие электронной оптики от геометрической. 1. При наличии от-

талкивания электронов не выполняется принцип суперпозиции.

- $2.\ \sqrt{U}$, играющий роль электронно-оптического показателя преломления, меняется непрерывно, тогда как в геометрической оптике коэффициент преломления обычно меняется дискретно, хотя возможны случаи непрерывного изменения n.
- 3. В оптике n составляет несколько единиц, например, стекло n=1,5; германий n=4,0. В электронной оптике $\sqrt[p]{U}$ можно менять в очень широких пределах.

Уравнение траектории в аксиально-симметричном поле . В аксиально-симметричном поле уравнения движения имеют вид:

$$m\ddot{z} = eE_z$$
, $m\ddot{\varrho} = eE_\varrho$.

На основании закона Остроградского—Гаусса между компонентами поля имеется следующая связь:

$$E_{\rho} = -\frac{\varrho}{2} \cdot \frac{\partial Ez}{\partial z} = -\frac{\varrho}{2} U''.$$

Подстановкой $dt = \frac{dz}{v}$ из уравнения движения получается уравнение траектории — основное уравнение электронной оптики в параксиальной области:

$$V\overline{U}\frac{d}{dz}\left(V\overline{U}\frac{d\varrho}{dz}\right) = -\frac{\varrho}{4}U''.$$

Условие параксиальности запишется в виде:

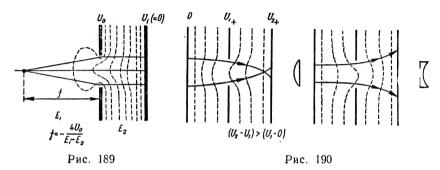
$$U(\varrho, z) \approx U(0, z) = U(z).$$

Поле, определяемое этим уравнением, приводит к фокусировке, т. е. если пучок электронов выйдет в некоторой точке A, лежащей на оси поля, то расходящийся пучок сойдется в некоторой точке B оси, которая будет изображением точки A. Появление изображения вытекает, в частности, из того

факта, что на частицу, летящую под углом к оси, действует сила направленная к оси и прямо пропорциональная отклонению частиц от оси. Величина фокусного расстояния для тонкой электростатической линзы определяется выражением:

$$\frac{1}{f} = \frac{1}{4 \sqrt{U_0}} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{U'(z)}{\sqrt{U(z)}} dz.$$

На рис, 189 и 190 приведены примеры электрических линз и показан механизм их действия—дано положение эквипотенциальных поверхностей.



Простейшей линзой является диафрагма. Для нее величина фокусного расстояния

$$f = -\frac{4 U_0}{E_1 - E_0}$$

(обозначение см. рис. 189).

Движение в аксиально-симметричном магнитном поле. Уравнение траектории имеет вид:

в системе Гаусса: в системе СИ:
$$\frac{d^2\varrho}{dz^2} + \frac{eB^2}{8mc^2U} \varrho = 0, \qquad \qquad \frac{d^2\varrho}{dz^2} + \frac{eB^2}{8mU} \varrho = 0.$$

Здесь член, стоящий перед е, всегда положителен, поэтому:

 а) в магнитном поле возможна фокусировка, б) магнитные линзы могут иметь только положительные фокусные расстояния.

Для тонкой линзы величина фокусного расстояния равна:

$$\frac{1}{f} = \frac{e}{8mU} \int_{-\infty}^{\infty} B^2(z) dz.$$

Фокусировка на π радиан. Однородное магнитное поле при некоторых условиях способно фокусировать расходящиеся пучки заряженных частиц. Если пучок заряженных частиц выходит из узкой щели и расходится, то при повороте на π радиан он снова сфокусируется полем.

Это свойство однородных полей широко используется в масс-спектроскопии, поскольку в одном месте собираются частицы, имеющие одно и то же отношение e/m; таким способом может быть измерено значение e/m:

$$\frac{e}{m} = \frac{2U_0}{(BQ)^2}.$$

Фильтр скоростей. Для многих целей атомной физики необходимо получать пучки частиц, имеющих одну и ту же скорость, так называемые монохроматические пучки. Простейший фильтр скоростей представляет собой скрещенные однородные электрическое и магнитное поля, направленные таким образом, чтобы действия магнитного и электрического полей были противоположны (рис. 191). Тогда параллельный пучок, попадая в эти поля, будет расходиться. Если на пути

ля, оудет расходиться. Если на пути его поставить узкую диафрагму, то через отверстие в ней пройдут частицы с определенной скоростью, удовлетворяющей соотношению:

$$\frac{mv^2}{\Omega} = eE - evB,$$

где ϱ — радиус кривизны частицы в полях. Перемещая диафрагму, можно выделять те или иные частицы с той или иной скоростью. Без отклонения пройдут частицы, скорость которых как разравна дрейфовой скорости $v=u=\frac{E}{R}$,

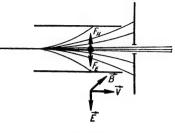


Рис. 191

т. е. когда электрическая и магнитная силы равны. Меняя одно из полей, через диафрагму можно пропускать частицы, имеющие одну и ту же скорость, или точнее имеющие скорости в очень малом интервале.

Цилиндрический конденсатор. Частицы, входящие в цилиндрический конденсатор и имеющие различную скорость, будут двигаться по различным траекториям. Выражая электрическую силу через напряженность поля и центростремительное ускорение, получим:

$$eE = \frac{mv^2}{0}.$$

Если на пути частиц в области их максимального расхождения поставить диафрагму, то она выделит монохроматический пучок частиц. Другая замечательная особенность движения частиц в поле цилиндрического конденсатора состоит в том, что частицы, влетающие в конденсатор под различными углами и имеющие различные скорости, фокусируются по прохождении углового расстояния $\frac{\pi}{\sqrt{2}} = 127^{\circ}17'$. О таких устройствах говорят, что они об-

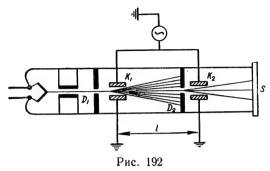
ладают двойной фокусировкой — фокусировкой по скоростям и фокусиров-

кой по направлениям (по углам).

Методы определения удельного заряда. В основе методов определения удельного заряда лежат законы движения частиц в магнитном и электрическом полях. Они основаны на том, что отклонение частиц в магнитном поле определяется импульсом, а в электрическом поле—энергией частицы, поэтому использование только одного поля не дает возможности определить elm.

Метод двух конденсаторов (метод пролета). Узкий пучок электронов, выделенный диафрагмой D_1 (рис. 192), попадает в конденсатор K_1 , на который наложено переменное электрическое поле от генератора известной частоты. Пучок развертывается этим полем в линию. На пути его поставлена вторая диафрагма D_2 . Через отверстие в ней пройдут только те электроны, которые проходят конденсатор K_1 без отклонения, т. е. в момент, когда поле в нем равно нулю. Прошедшие вторую диафрагму электроны попадают в конденсатор K_2 , питаемый от того же генератора. Электроны попадут в конденсатор K_3 в некоторый момент времени $t=t_0+\frac{t}{t_0}$, где t_0 соответ-

ствует моменту времени, когда электроны проходили первый конденсатор. В таком случае электроны будут проходить второй конденсатор в такие моменты, когда на его пластинки подается одна и та же разность потенциалов, и пучок будет отклоняться вверх или вниз симметрично относительно оси. На люминесцирующем экране появятся две точки. Меняя ускоряющее напряжение, можно подобрать время пролета между двумя



конденсаторами, равное целому числу полупериодов. Тогда

$$v = \frac{2l}{nT} = \frac{2lf}{n}$$
; Ho $mv^2 = 2 eU_0$,

или

$$\frac{e}{m} = \frac{v^2}{2U_0} = \frac{4l^2f^2}{2n^2U_0} = \frac{2l^2f^2}{n^2U_0}.$$

Величина удельного заряда, полученная таким методом, равна:

$$\frac{e}{m} = (1,7590 \pm 0,0015) \cdot 10^7 \text{ C} \Gamma \text{CM}_q \cdot e^{-1}.$$

Метод фокусировки в продольном магнитном поле. Пучок электронов, вырезаемый малой диафрагмой, попадает в конденсатор, который меняет направление скоростей электронов в небольшом угловом интервале. Так как время обращения в магнитном поле не зависит от скорости, то через время $T=\frac{2\pi m}{eB}$ электроны соберутся на оси прибора и дадут изображение диафрагмы. Изображение будет располагаться на расстоянии l=vT от конденсатора. Если в этом месте расположить люминесцирующий экран, то на нем будет наблюдаться точка. Комбинируя указанные соотношения, для $\frac{e}{m}$ получим:

$$\frac{e}{m} = \frac{8\pi^2 U_o}{l^2 B^2}.$$

Результаты измерений дают:

$$\frac{e}{m} = (1,7586 \pm 0,0023) \cdot 10^7 \text{ CFCM}_q \cdot e^{-1}.$$

Наиболее точные значения $\frac{e}{m} = 1,7592 \cdot 10^7$ СГСМ $_q \cdot e^{-1}$, или

$$\frac{e}{m} = 1,7592 \cdot 10^{11} \ \kappa \cdot \kappa e^{-1}$$

Масса электрона. Удельный заряд позволяет вычислить массу электрона:

$$m = \frac{e}{\frac{e}{m}} = 9,108 \cdot 10^{-28} e.$$

Масса электрона может быть вычислена и другим способом, например из ядерных реакций.

§ 5. Ускорители заряженных частиц

Основной единицей измерения энергии в атомной и ядерной физике служит электронвольт. Один электронвольт—это такая энергия, которую

получает частица с зарядом, равным заряду электрона, прошедшая разность потенциалов в $1\ s$:

1
$$9\theta = 1$$
 $e \cdot 1$ $\theta = 1,60 \cdot 10^{-12}$ $\theta p = 1,60 \cdot 10^{-19}$ $\theta \infty$.

Для многих целей требуется получить частицы с энергией, измеряемой десятками и сотнями миллионов электронвольт, следовательно, однозарядные частицы должны пройти разности потенциалов в десятки и сотни миллионов вольт. Однако создать такие большие разности потенциалов невозможно.

Существуют ускорители различных типов.

- 1. В ускорителях прямого действия используется статическое или квазистатическое электрическое поле, проходя которое частицы набирают энергию. К таким ускорителям относятся импульсный трансформатор, электростатический ускоритель Ван-де-Граафа, в котором большая разность потенциалов создается за счет электризации диэлектрической ленты, заряд с которой снимается на металлическую сферу большого радиуса. Энергия частиц, получаемая в таких ускорителях, достигает 5 Мэв.
- 2. В циклических индукционных ускорителях (бетатрон) используется вихревое электрическое поле, порождаемое переменным магнитным полем.
- 3. В циклических резонансных ускорителях (синхротрон, циклотрон, фазотрон, синхрофазотрон) энергия сообщается частицам переменным электрическим полем, локализованным в определенном объеме, сквозь который частица прохо-

дит многократно в результате действия магнитного поля. Частота поля совпадает с частотой обращения частиц.

4. В линейных резонансных ускорителях частицы проходят небольшую разность потенциалов, создаваемую между большим числом электродов, расположенных вдоль одной прямой.

Основными задачами для каждого ускорителя являются:

- а) получение максимально возможной в данном типе ускорителя энергии;
- б) получение достаточного числа частиц, обладающих максимальной энергией (пучки частиц большой интенсивности).



ВЛАДИМИР ИОСИФО-ВИЧ ВЕКСЛЕР (род. в 1907 г.)—советский физик; основные работы по физике рентгеновых и космических лучей, открытый им принцип автофазировки лежит в основе работы современных искорителей Решение второй задачи получается правильным подбором источника частиц; сохранением захваченных в процессе ускорения частиц от рассеяния, попадания на стенки; выводом ускоренных частиц.

Бетатрона. Работа бетатрона — индукционного ускорителя электронов — основана на явлении электромагнитной индукции, и он представляет, в сущности говоря, трансформатор, где вторичной обмоткой является поток

электронов.

Принцип действия бетатрона крайне прост. В поперечном постоянном магнитном поле электрон движется по окружности. Если магнитное поле будет изменяться, то оно создает вихревое электрическое поле, которое может сообщить энергию электрону. Электрон, набирающий энергию, будет двигаться в однородном поле по спирали. Если поле сделать неоднородным, то можно заставить электроны двигаться по орбите постоянного радиуса. Для этого необходимо выполнить некоторое условие, накладываемое на структуру магнитного поля. Если такие условия созданы, то электрон движется по орбите постоянного радиуса. Магнитное поле искривляет траекторию частицы, обеспечивает движение по окружности заданного радиуса, электрическое поле ускоряет частицу, меняет величину импульса:

$$\frac{dp_t}{dt} = eE$$
,

где p_t — величина импульса в момент времени t, E определяется через величину э. д. с. индукции:

 $E = \frac{\mathcal{E}}{2\pi r} .$

Но & определяется потоком индукции через площадь орбиты (с точностью до знака):

$$\mathcal{E} = \frac{d}{dt} \; (\pi \; r_0^2 \; B_{\rm cp}).$$

Величина импульса связана однозначно с напряженностью магнитного поля на орбите:

$$p_t = er_0B_t$$
.

тогда

$$\frac{d}{dt} \cdot er_0 B_t = \frac{e}{2\pi r_0} \cdot \frac{d}{dt} (\pi r_0^2 B_{cp}).$$

После сокращения на r_0 , e, π получаем:

$$\frac{d}{dt}B_t = \frac{1}{2} \cdot \frac{d}{dt}B_{\rm cp},$$

или

$$B_t = \frac{1}{2} B_{\rm cp}.$$

Это уравнение для переменной составляющей справедливо для любого момента времени. Оно называется условием Видерое (по имени ученого, впервые получившего его), или условием 1:2. Оно означает, что одно и то же переменное магнитное поле может ускорять электроны и удерживать их на орбите постоянного радиуса, если индукция на орбите в два раза меньше среднего вначения индукции внутри орбиты.

Схема прибора (рис. 193). Магнит имеет полюсные наконечники специальной формы, которые создают неоднородное поле. В поле помещена тороидальная вакуумная камера, в которой имеется источник электронов.

Силовые магнитные линии в этой области имеют бочкообразную форму. Распределение магнитного поля вдоль радиуса представлено на рис. 194. Спадание поля в области нахождения траектории происходит по закону $\frac{1}{r^n}$, где n—индекс неоднородности—удовлетворяет условию: 0 < n < 1. Обычно $n = 0, 4 \div 0, 8$. Обмотка магнита питается переменным током с частотой в 50 eq.

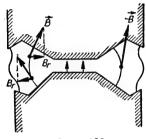


Рис. 193

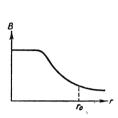


Рис. 194

Энергия, которую набирают электроны, определяется на основании связи между импульсом и полной энергией:

$$E^{2} = c^{2} (p^{2} + m_{0}^{2}c^{2}) = c^{2} [(r_{0}eB)^{2} + m_{0}^{2}c^{2}],$$

$$E = cr_{0}eB \sqrt{1 + \left(\frac{m_{0}c}{r_{0}eB}\right)^{2}}.$$

Импульс электрона p в бетатроне много больше, чем m_0c :

$$\frac{m_0c}{r_0eB}\ll 1.$$

Действительно, для сравнительно небольшого бетатрона ($r_0 = 50$ см, B = 3000 сс):

$$\frac{m_0 c}{p} \sim 10^{-2} \ll 1$$
.

Следовательно, для энергии электрона, ускоренного в бетатроне, можно записать с большой степенью точности:

$$E = cr_0 eB$$
.

Если выражать энергию в эз, r_0 —в cм, B—в cс, то формулу для энергии можно записать в виде:

$$E = 300r_0B$$
.

Это выражение показывает, что для получения большей энергии необходимо повышать r_0 и B. В бетатроне B имеет величину порядка 4000-5000 cc, дальнейшее повышение невозможно, так как при этом поле внутри орбиты имеет эначение порядка 18-20 kcc и наступает насыщение железа. Повышение r_0 также имеет пределы, так как объем железа магнита и его вес растут примерно пропорционально r_0^* . В таком же отношении растут энергия питания и стоимость установки. Следовательно, большое увеличение радиуса r_0 экономически невыгодно.

Однако предел достигнутой в бетатроне энергии кладется одним физическим явлением, известным под названием «светящегося электрона». Дви-

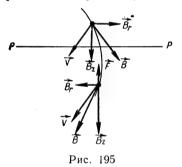
жение электрона по орбите есть движение ускоренное, а всякое ускоренное движение заряда приводит к излучению электромагнитных волн, следовательно, к потере энергии. Это излучение при энергии 50—100 Мзв видно глазом в виде сине-белого пятна, если наблюдать по касательной к траектории. Оно нарушает условие стационарности, в результате чего при больших энергиях электрон «сваливается» с равновесной орбиты и должен быть использован, в противном случае он попадает на стенки камеры и будет потерян. Предельная энергия электрона, достигнутая в бетатроне, не превышает 300 Мзв.

Так как энергия покоя электрона $E_0 = m_0 c^2 = 0.511~M$ ж, то электрон с энергией E M имеет полную массу $\frac{m}{m_0} \approx 2E$, т. е. при E = 300~Mж полная масса электрона около $600~m_0$. Для скорости электрона получим:

$$\frac{v}{c} = \sqrt{1 - \left(\frac{m_0}{m}\right)^2} = \sqrt{1 - \left(\frac{E_0}{E}\right)^2} \approx 1 - \frac{1}{2} \left(\frac{E_0}{E}\right)^2.$$

При E=2 *Мэв* имеем $\frac{v}{c}=0,9997$, а при 100 *Мэв* $\frac{v}{c}=0,99995$, т. е. при всех вычислениях можно считать $v\approx c$.

Рассмотрим еще один вопрос, связанный с устойчивостью движения по равновесной орбите. Если электрон случайно отклонится в результате



столкновения с остаточными молекулами газа в камере, то он должен быть возвращен на стационарную орбиту, в противном случае к концу процесса ускорения число частиц может резко уменьшиться. Возвращение электрона, вышедшего из плоскости орбиты вверх или вниз, обеспечивается «бочкообразностью» силовых линий поля наличием радиального компонента поля, которой обусловливает силу, направленную к средней плоскости рр (рис. 195) для электронов, движущихся по часовой стрелке, если смотреть сверху (заряд электрона отрицательный!). Этот механизм аксиальной фокусировки действует во всех ускорителях. Возвращение электронов, откло-

нившихся в сторону больших или меньших значений r, обеспечивается заданием закона спадания: $B\sim \frac{1}{r^n}$. Сила Лоренца F_π зависит от r: $F_\pi=$

 $=\frac{\mathrm{const}}{r^n}$, центростремительная сила $F_{\mathrm{uc}}=\frac{\mathrm{const}}{r}$. На равновесной орбите $F_{\pi}=F_{\mathrm{uc}}$. Если частица отклонилась к центру, то сила Лоренца будет меньше, чем необходимая центростремительная сила, и частица получит ускорение по радиусу от центра, вследствие чего вернется на стационарную орбиту. При отклонении от центра сила Лоренца уменьшается медленнее (n<1), чем центростремительная сила, и, следовательно, сообщает частице некоторое радиальное ускорение, возвращая ее на орбиту r_0 .

Процесс возвращения электрона на стационарную орбиту приводит вследствие инерции электрона к затухающим колебаниям около стационар-

ной орбиты (бетатронные колебания).

Так как в процессе ускорения электроны захватываются лишь в начальной стадии процесса, то пучок ускоренных частиц получается не непрерывным, а импульсным с частотой, равной частоте питающего электромагнит тока. Энергия электронов используется или непосредственно, или в форме у-

квантов, испускаемых электронами при торможении на специальных ми-

шенях, установленных внутри вакуумной камеры.

Синхротрон. Л. А. Арцимович указал, что ускорение электронов можно производить переменным электрическим полем, приложенным к электродам, сквозь которые проходят ускоряемые электроны, и на долю магнитного поля остается только функция искривления траектории. Это означает, что магнитное поле необходимо получить только в узкой полосе вблизи равновесной орбиты.

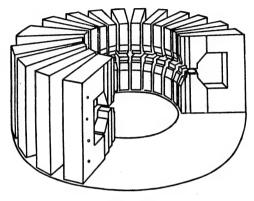


Рис. 196

Магнит кольцевой формы (рис. 196) создает поле, необходимое для движения электронов по круговой орбите и фокусировки. В некоторой части траектории расположен электрод-резонатор, к которому приложено переменное электрическое поле с частотой, равной частоте обращения электронов. При прохождении через поле резонатора электроны набирают энергию $\delta E = eV_0 \cos \varphi$, где V_0 —амплитудное значение ускоряющей разности потенциалов, φ —фаза поля в момент прохождения электрона. В остальной части пути электрон движется с постоянной энергией. Поскольку энергия и импульс электрона возрастают, то магнитное поле должно также расти, что-бы удерживать электрон на равновесной орбите.

Величина энергии $E = 300r_0B$ может быть получена значительно больше, чем в бетатроне. В действующих в СССР синхротронах получаются элек-

троны с энергией 280 Мэв.

Максимальная энергия, полученная в настоящее время в синхротроне, составляет 1,3 Гэв* (США) с радиусом орбиты в 4,7 м. Строятся синхротроны на энергию 7 Гэв. Теорию работы таких ускорителей разработал

В. И. Векслер.

Циклотрон. Для ускорения тяжелых частиц — протонов, дейтонов, α -частиц и ионов других атомов — первоначально был использован ускоритель, называемый циклотроном. На рис. 197 приведена схема прибора. В пространстве между полюсными наконечниками магнита некоторого радиуса помещается плоская вакуумная камера (откачка до 10^{-6} мм Hg). В ней помещаются электроды A и B, называемые дуантами, которые можно представить как две половицы цилиндрической банки, разрезанной по диаметру и несколько раздвинутые. К дуантам приложена высокочастотная разность потенциалов $V = V_0$ соз ωt , создающая в зазоре между дуантами

^{*} Γ эв — гигаэлектронвольт. 1 Γ эв = 10^9 эв.

переменное поле. В зазоре же помещается источник, генерирующий используемые для ускорения ионы. Ионы, вылетевшие из ионного источника, ускоряются электрическим полем. Пройдя зазор, они будут двигаться в магнитном поле по окружности. Через время

$$\Delta t = \frac{\pi m}{qB}$$

ионы вновь подойдут к зазору. Если за это время полярность дуантов поменялась, то ионы опять будут ускоряться. Так как период обращения в магнитном поле от скорости частиц не зависит, то через каждый интервал времени Δt ион будет попадать в зазор, следовательно, через это же время необходимо менять полярность дуантов.

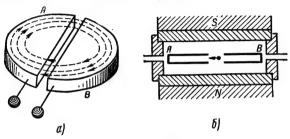


Рис. 197

Ионы будут ускоряться высокочастотным полем, если его частота ω_{Γ} будет равна частоте обращения ионов:

$$\omega_{\Gamma} = \omega = \frac{qB}{m}$$

- условие циклотронного резонанса.

Энергия, которую набирает ион, определяется радиусом дуантов и полем:

$$T = \frac{p^2}{2m_0} = \frac{e^2 r_0^2 B^2}{2m_0} .$$

При $r_0=1.0$ м и $B=18\,000$ зс протоны получают энергию $T=16\,$ Мэв. Дальнейшее увеличение поля практически невозможно. Увеличение радиуса связано с большими трудностями технического характера. Но, кроме того, имеются причины принципиального характера, которые ограничивают возможности дальнейшего значительного увеличения энергии ионов. Действительно, с увеличением энергии неразрывно связано увеличение массы иона. Но с ростом массы период обращения иона увеличивается—ион начинает выходить из резонанса и может в дальнейшем движении попадать в зазор в моменты, когда поле будет тормозить ион, уменьшать его энергию. Максимальная энергия протонов, полученная в циклотроне, составляет 25 Мэв, α -частиц—48 Мэв, ионов азота N^{+++} —160 Мэв.

Аксиальная фокусировка в циклотроне осуществляется «бочкообразностью» силовых линий магнитного поля. На выходе получается непре-

рывно идущий поток ускоренных ионов.

Фазотрон (синхроциклотрон). В 1944 г. советский физик В. И. Векслер и несколько позже американский физик Мак-Миллан открыли принцип автофазировки, который позволил в установке циклотронного типа получить значительно большую энергию. Такой прибор получил название синхроциклотрона или фазотрона. Принцип действия фазотрона состоит в

следующем. Если ион, набрав некоторое количество энергии, вышел из синхронизма с ускоряющим полем, то для приведения в синхронизм необходимо уменьшить частоту ускоряющего поля. Следовательно, иону можно сообщить все большую и большую энергию, если в соответствии с возрастанием периода обращения иона увеличивать период высокочастотного ускоряющего поля. Ион, движение которого находится в точном синхронизме с изменением частоты ускоряющего иона, можно назвать равновесным.

Приращение энергии за период должно быть согласовано со скоростью

изменения частоты, что легко видеть из уравнения:

$$T = \frac{2\pi m}{eB} ,$$

или

$$T = \frac{2\pi E}{eBc^2}$$
.

Приращение периода за время одного оборота

$$\delta T = \frac{2\pi}{eBc^2} \, \delta E = \frac{2\pi}{Bc^2} \, V_{\mathcal{S}},$$

где V_S —ускоряющая разность потенциалов, соответствующая движению равновесного иона (находящегося в точном синхронизме с изменением ускоряющего поля). Равновесное значение ускоряющей разности потенциалов определяет некоторую равновесную фазу:

$$V_S = V_0 \cos \varphi_S$$
.

Рассмотрим другой ион, который имеет энергию больше энергии равновесного иона. В таком случае этот ион будет двигаться с периодом большим, чем период равновесного иона, в результате чего он пройдет щель между дуантами позже, чем равновесный ион $(\phi > \phi_s)$, следовательно, за время одного оборота приращение его энергии будет меньше приращения энергии равновесного иона. Через некоторое число оборотов энергия неравновесного иона сравнивается с энергией равновесного иона; сравниваются и их периоды обращения. Но при этом фаза неравновесного иона больше фазы равновесного иона. Неравновесный ион проходит щель между дуантами позже, чем равновесный, поэтому его энергия будет расти медленнее, чем энергия равновесного иона. Но если его энергия становится. меньше энергии равновесного иона, то период также будет меньше, в результате чего он будет проходить щель все раньше и раньше (его фаза начнет смещаться влево), с каждым оборотом величина приобретаемой им за один оборот энергии будет расти. В тот момент, когда его фаза станет равной равновесной фазе, энергия будет меньше энергии равновесного иона (при каждом обороте он получал меньшее приращение энергии, чем равновесный ион), поэтому его фаза будет по-прежнему уменьшаться, а величина получаемой за оборот энергии возрастать по сравнению с eV_s . В тот момент, когда энергия неравновесного иона будет равна энергии равновесного, фаза будет меньше, поэтому энергия его будет увеличиваться быстрее, что приводит к более быстрому увеличению периода. Неравновесный ион начнет увеличивать фазу и т. д.

Таким образом, энергия равновесного иона возрастает синхронно с уменьшением частоты ускоряющего поля. Энергия неравновесного иона периодически меняется вокруг возрастающего равновесного значения энергии. Фаза неравновесного иона периодически изменяется вокруг равновестии.

ной фазы.

Этот механизм автоматического изменения энергии и фазы вокруг равновесных значений был назван Векслером автофазировкой. Для автофазировки необходимо лишь достаточно большое значение амплитуды

ускоряющего поля. В результате автофазировки число ускоряемых частиц резко возрастает. Тем не менее происходит падение средней интенсивности пучка по сравнению с циклотроном. Кроме того, на выходе будет прерывистый пучок ионов в отличие от циклотрона, где ускоренные ионы получаются непрерывно.

Таким образом, в фазотроне магнитное поле постоянно, имеет конфигурацию, подобную конфигурации поля циклотрона. Частота ускоряющего электрического поля периодически меняется, к концу ускорения частота

уменьшается.

Изменение частоты достигается изменением параметров (емкости, индуктивности) контура дуантов, находящегося в резонансе с питающим генератором, частота которого определяется изменяющейся собственной частотой контура дуантов. Энергии протонов, ускоренных в фазотронах, характеризуются величинами: 730 Мэв (Калифорнийский университет, США), 680 Мэв (Дубна, СССР), 600 Мэв (Церн, Швейцария). Токи, получаемые в фазотронах, составляют несколько микроампер, что в сотни раз меньше тока в циклотроне.

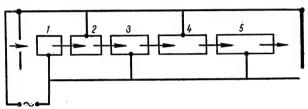


Рис. 198

Синхрофазотрон. Дальнейшее повышение энергии частип приводит к быстрому росту веса и объема что становится экономически невыгодным. Ускорение частиц до больших энергий достигается в наиболее современных ускорителях — синхрофазотронах, включающих в себя принципы синхротрона и фазотрона. Синхрофазотрон — это ускоритель, в котором магнитное поле, необходимое для искривления траекторий, создается кольцевым магнитом; в процессе ускорения частицы движутся по орбите постоянного радиуса (как в синхротроне), что достигается возрастанием во времени магнитного поля (как в бетатроне). Ускорение осуществляется электрическим полем в специальных ускоряющих электродах. Потери на излучение невелики, так как в синхрофа-

зотроне ускоряются тяжелые частицы (протоны).

Магнит синхрофазотрона, построенного в Советском Союзе, состоит из четырех квадрантов со средним радиусом 28 м, разделенных прямолинейными промежутками длиной 8 м каждый. Вес магнита около 36 тыс. т. Мощность питания составляет 140 тыс. квт. Камера сделана двойной для улучшения вакуума. Перед впуском протоны имеют энергию 9 Мэв. Процесс ускорения длится 3,3 сек, ион получает в среднем за оборот энергию, равную 2200 эв, в двух ускоряющих устройствах в виде пролетных трубок, на которые подается напряжение по 5 кв на каждую. Частота ускоряющего поля изменяется в 7,5 раз. Протоны совершают около 4,5 млн. оборотов, проходя путь около 10° км, и набирают энергию в 10 Гэв (1010 эв). В СССР проектируется синхрофазотрон на 50 Гэв. Радиус равновесной орбиты его будет составлять 250 м, вес магнита 30 тыс. т. Наибольшая энергия протонов, достигнутая в синхрофазотроне, составляет 30 Гэв (США) и 28 Гэв (Церн, Швейцария).

Линейные ускорители. Принцип работы линейного ускорителя легко понять из рис. 198. Ряд цилиндрических полых электродов, расположенных

на одной прямой, питаются переменным напряжением. Между ними возникает электрическое поле, которое ускоряет попадающие в зазор частицы. Пройдя зазор, частица попадает внутрь электрода, где электрическое поле практически равно нулю, и движется по инерции. Если через время, необходимое частице для прохождения электрода, поменять полярность напряжения, то частица будет снова ускоряться электрическим полем. Так как скорость частицы возрастает по мере увеличения энергии, то длина электродов должна возрастать с тем, чтобы частица пролетала их за одно и то же время, равное половине периода переменного поля. Однако по мере того, как частица набирает все большую и большую энергию, скорость ее приближается к скорости света, поэтому длина электродов перестает возрастать. В линейных ускорителях могут использоваться как легкие частицы (электроны), так и тяжелые (протоны). Протоны ускоряются до 68 Мэв (США), а электроны до 1 Гэв (Франция) и 0,7 Гэв (США).

Ускоренные частицы являются теми снарядами, которыми обстрелива-

ют ядра с целью изучения ядерных сил и свойств ядер.

Ускорители на большие энергии позволяют генерировать большое число элементарных частиц — мезонов, античастиц и др. Это позволит проник-

нуть в тайны природы элементарных частиц и их свойств.

Для решения этой задачи понадобятся ускорители с еще большими энергиями. В связи с этим возникает задача разработки принципиально новых методов ускорения, связанных, в частности, со свойствами плазмы.

§ 6. Масс-спектроскопия

Задачи масс-спектроскопии. Одной из характеристик любой частицы является ее масса, определение ее — одна из основных задач масс-спектроскопии. Это «взвешивание» элементарных частиц или ионов проводится с очень большой точностью (до 10^{-4} % и больше).

Второй не менее важной задачей является определение изотопного

состава того или иного элемента.

Третья задача, непосредственно связанная со второй и с потребностями практики, состоит в разработке способов разделения изотопов, основанных на особенностях движения ионов изотопов в полях (электромагнитный способ разделения изотопов).

Перечисленные задачи решаются применением однотипных приборов,

которые называются по-разному в зависимости от их назначения.

Прибор, служащий для точного измерения масс изотопов, называется масс-спектрографом. Для регистрации пучка ионов чаще всего в них применяется фотографическая эмульсия. Прибор, служащий для изотопного анализа, называется масс-спектрометре для регистрациии ионов применяются фотоэлектрические приспособления.

Масс-спектроскопический анализ сводится к ряду операций:

1) превращение исследуемых изотопов в положительные ионы с некоторым зарядом q;

2) получение ионного пучка путем ускорения ионов в продольном

электрическом поле до некоторого значения энергии qV; 3) разложение ионного пучка на ряд пучков ионов в зависимости от

3) разложение ионного пучка на ряд пучков ионов в зависимости от их массы M при одном и том же q (точнее, в зависимости от M/q);

4) регистрация каждого пучка и измерение его интенсивности (определение состава) и расстояния между различными максимумами (определение

Принцип работы масс-спектрографов. В основе действия любого масс-спектрографа лежит зависимость траектории заряженной частицы от ее массы. В настоящее время имеется большое число конструкций масс-спектрографов. Рассмотрим масс-спектрограф, условно называемый «масс-

спектрограф с фокусировкой на π радиан» (рис. 199). Ионный источник t создает ионы исследуемого вещества, которые ускоряются электрическим полем V. Получив энергию $T=\frac{p^2}{2M}=qV$, ноны попадают в однородное поперечное магнитное поле B, где будут двигаться по окружности с некоторым радиусом

$$r = \frac{p}{qB}$$
.

Но $p = (2MqV)^{1/2}$, следовательно,

$$r = \frac{(2MqV)^{1/2}}{qB} = \frac{\sqrt{2V}}{B} \left(\frac{M}{q}\right)^{1/2} = A\left(\frac{M}{q}\right)^{1/2}.$$

Так как $A = \frac{\sqrt{2V}}{B}$ имеет одно и то же значение для любых ионов, то ионы, имеющие разные массы M при одном и том же заряде q, будут двигаться по окружности разного радиуса. Если по линии VO (рис. 199) рас-

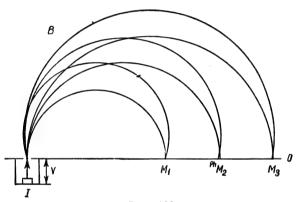


Рис. 199

положить приемники ионов, то ионы различных изотопов попадут в разные точки M_1 , M_2 , M_3 . Расстояние между приемниками δl будет равно разности диаметров $\delta l = 2\delta r$. Относительная разность радиусов

$$\frac{\delta r}{r} = \frac{1}{2} \cdot \frac{\delta M}{M}.$$

Найденное соотношение показывает, что при данной базе 2r расстояние между точками, в которых собираются ионы одной массы, прямо пропорционально разности масс и обратно пропорционально средней массе. Следовательно, при $\delta M=1$ теснее всего будут лежать массовые линии тяжелых элементов.

Пример. Необходимо разделить изотопы урана U^{288} :

$$\frac{\delta M}{M} \approx \frac{1}{80}$$
.

Для этого необходимо, чтобы

$$\delta l = r \frac{\delta M}{M} = \frac{2r}{160},$$

т. е. расстояние между линиями U^{235} и U^{238} должно составлять одну сто-шестидесятую долю размеров базы. Следовательно, если база будет иметь величину l=256 см. то $\delta l=1.6$ см.

Изотолы. Масс-спектроскопический анализ показал, что атомы одного и того же элемента могут иметь различные массы. Такие атомы называ-

ются изотопами элемента.

Измерение масс изотолов. Массы атомов измеряются с очень большой точностью. За единицу измерения масс в физике принимается $^{1}/_{16}$ массы наиболее распространенного изотопа кислорода, который приблизительно в 16 раз тяжелее легкого изотопа водорода. Другими словами, масса атома данного сорта кислорода принимается по определению равной 16,000000... Измерение масс атомов сводится, таким образом, к сравнению массы данного изотопа с массой атома одного из изотопов кислорода.

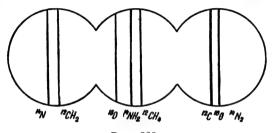
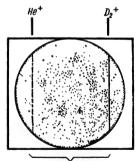


Рис. 200

Для точного измерения масс используют метод дублетов—сравниваются близкие массы двух атомов или молекул, имеющие одинаковые массовые числа. Набор таких пар (дублетов) позволяет определить массы атомов

очень точно. На рис. 200 даны примеры подобных дублетов. Промерив расстояния между линиями и зная характеристики прибора, можно определить массы атомов H, C, N. Зная массу H, можно найти массу D, составив пару $H_2^+ - D^+$ и т. д. На рис. 201 приведен пример разрешения дублета $H_2^{4+} - D_2^+$. Обращает внимание, что ширина массовых линий во много раз меньше расстояния между ними, что и обеспечивает большую точность в определении масс.

Определение изотопного состава элементов. Определение распространенности изотопов, процентного состава обогащенных смесей производится на спектрометрах путем регистрации ионых токов по точкам или на осциллографе. На рис. 202 приведен спектр масс ртути. Определение процентного состава производится с относительной ошибкой порядка одного процента.



0,025804 единицы массы ±0,000008

Рис. 201

В настоящее время у 92 элементов насчитывается около 280 стабильных изотопов. Всего известно около 1000 изотопов.

Делительные машины (электромагнитные сепараторы). В принципе любой масс-спектроскопический прибор позволяет выделять чистые изотопы, однако скорость деления у них будет очень мала. Для этого должны быть использованы специальные приборы, отличительной особенностью которых является большой ионный ток и использование электрического и магнитного полей, осуществляющих собирание ионов, имеющих разные скорости и идущих под разными углами (двойная фокусировка).

Ионный ток составляет обычно доли ампера. Подсчитаем, за какое время выделяется 1 e изотопа U^{235} , если сила ионного тока I=0,1 a, ионы $_{92}U$ —однозарядные. В каждую секунду ионный источник дает $0,1\cdot6,25\cdot10^8$ ионов, из них на долю U^{235} приходится 0,00715 часть. Составим уравнение:

$$1z = 6.25 \cdot 10^{17} \cdot 0.0715 \cdot 235 \cdot 1.66 \cdot 10^{-24}t$$

откуда

$$t = 5,7510^4$$
 ce $\kappa = 16$ vac.

Абсолютное значение масс атомов. Нахождение абсолютного значения масс атомов проводится с меньшей точностью, чем определение масс атомов в кислородных единицах.

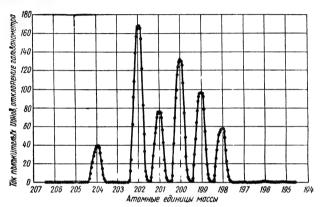


Рис. 202

Для нахождения абсолютного значения атомной единицы массы (a.e.м.) необходимо знать число Авогадро:

1 a.e.
$$M = \frac{1}{16} MO_{16} = \frac{1}{16} \cdot \frac{16 c}{N} = \frac{1}{N} c.$$

В настоящее время для числа Авогадро принято значение

$$N = (6,02502 \pm 0,00016) \cdot 10^{23} \text{ моль}^{-1};$$

следовательно,

1 a.e.
$$m = 1,6605 \cdot 10^{-24}$$
 c.

Для перевода массы атома в граммы необходимо массу в $a.e.\, m.$ умножить на величину 1 $a.e.\, m.$ в граммах:

$$m(e) = M(a. e. m.) \cdot 1,66... \cdot 10^{-24}.$$

Применение масс-спектроскопии. Помимо указанных применений, массспектроскопия находит все большее и большее применение в технике и промышленности—анализ веществ, контроль за технологическим процессом, обнаружение течей в газопроводах и вакуумных системах, при анализе атмосферы с помощью спутников и т. п.

§ 7. Рентгеновы лучи (спектры). Общие свойства рентгеновых лучей

Получение рентгеновых лучей. Для получения рентгеновых лучей служат специальные рентгеновские трубки (рис. 203). В них имеется накаливаемый катод K, являющийся источником электронов, и анод A, между которыми приложена высокая разность потенциалов. При резком торможении электронов в результате их соударения с атомами вещества анода возникают рентгеновы лучи. При этом возникает два типа рентгеновского излучения — тормозное и характеристическое.

Тормозное излучение. Природа тормозного излучения может быть легко объяснена с точки зрения электромагнитной теории — при соударении электрон резко тормозится, но ускоренное движение заряда приводит к возник-

новению электромагнитного поля. мозное излучение имеет сплошной спектр.

Распределение энергии по спектру имеет максимум при некоторой частоте, оно плавно уменьшается в сторону больших длин волн, стремясь асимптотически к нулю при $\lambda \to \infty$. При уменьшении длины волны интенсивность тормозного излучения уменьшается более круто и резко обрывается при некоторой длине волны, называемой граничной.

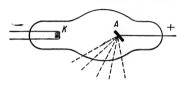


Рис. 203

Положение граничной частоты так же, как и характер распределения энергии тормозного излучения в спектре, не зависит от материала антикатода (анода).

 Γ раничная частота v_{r} определяется только ускоряющим напряжением U_{ullet}

при этом

$$v_r \sim U$$
.

С ростом ускоряющего напряжения интенсивность излучения увеличи-

вается, максимум сдвигается в сторону больших частот.

Наличие резкой коротковолновой границы можно объяснить, исходя из фотонной теории света. Электрон, пройдя разность потенциалов U, имеет энергию eU. При столкновении с атомом часть энергии излучается в виде фотона, часть передается атому:

$$eU = hv + T$$
.

Максимальная частота определяется из условия, что вся кинетическая энергия электрона ушла на создание кванта:

$$hv_{r} = eU$$
.

Для λ_г получается уравнение:

$$\lambda_{\Gamma} = \frac{ch}{eU}$$
.

(Это уравнение позволяет определить константу Планка <math>h.) Если в формулу подставить значения постоянных, то для λ_r получается удобное для запоминания выражение:

$$\lambda_{\Gamma}(\mathring{A}) = \frac{12395}{U(\theta)} \approx \frac{12345}{U(\theta)}.$$

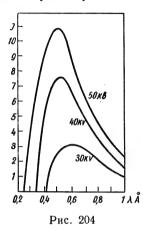
Распределение энергии по спектру тормозного излучения приближенно дается выражением:

$$I(\lambda) = \frac{I_0 c^2 Z}{\lambda_r \lambda^3} (\lambda - \lambda_r).$$

Оно справедливо почти во всей области, за исключением непосредственной области коротковолновой границы $\lambda_{\mathbf{r}}$. Максимум распределения находится при $\lambda_{\text{макс}} = \frac{3}{2} \lambda_{\mathbf{r}}$. На рис. 204 приведено распределение $I(\lambda)$ для вольфрамового антикатода при различных напряжениях U.

Характеристическое излучение. Если увеличивать ускоряющее напряжение, то при некотором напряжении на фоне сплошного спектра появ-

ляется излучение резкой линии (рис. 205).



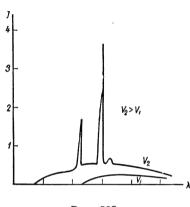


Рис. 205

Частота этой линии зависит только от материала антикатода и не зависит от ускоряющего напряжения U, если оно больше некоторого критического $U_{\rm KD}$, необходимого для появления данной линии.

При приложении некоторого достаточно большого ускоряющего напряжения в рентгеновском излучении появляется определенный набор частот, или длин волн, полностью характеризующих вещество антикатода (анода),

поэтому это излучение называется характеристическим.

Характеристическое излучение данного элемента не зависит от вида химического соединения, в котором он присутствует в веществе антикатода. Этим оно резко отличается от оптического спектра.

Спектральные линии характеристического излучения образуют закономерные последовательности, или серии. Самая коротковолновая серия обозначается буквой K, затем L, M, N. Число серий растет с увеличением

порядкового номера элемента в таблице Менделеева.

Ослабление рентгеновского излучения. При прохождении рентгенового луча через вещество его интенсивность уменьшается — пучок ослабляется. Ослабление пучка обусловлено двумя причинами: поглощением рентгеновских фотонов и их рассеянием. При этом рассеяние возможно с той же частотой — когерентное, или релеевское, рассеяние ис изменением частоты (ее уменьшением) — комптоновское рассеяние, или комптоновом объемые и предеставляющий в предоставлением изменением объемые уменьшением.

При прохождении слоя толщиной dx монохроматический параллельный пучок ослабляется на величину $dl = \mu l \ dx$. При прохождении слоя толщиной d пучок ослабляется по закону:

$$l = I_0 e^{-\mu d}$$

где I_0 — интенсивность падающего на слой пучка (если пренебречь отражением), μ — коэффициент ослабления; он имеет размерность обратной длины

и измеряется в $c m^{-1}$; $\frac{1}{\mu}$ —численно равно толщине слоя, по прохождении которого пучок ослабляется в e=2.71818 раза.

Опыт показывает, что µ пропорционален массе вещества, проходимой

рентгеновским пучком.

Величина $\mu_{\rho} = \frac{\mu}{\varrho}$ называется массовым коэффициентом ослабления. Она имеет размерность:

$$[\mu_o] = s^{-1} c m^2$$
.

Следовательно,..

$$I = I_0 e^{-\mu_\rho Q d}$$
.

Но ϱd есть величина массы, приходящейся на 1 $c m^2$ площади, через которую проходит пучок $\varrho d = m_S$. Тогда

$$I = I_0 e^{-\mu_{\rho} m_{\delta}}$$

Следовательно, $\frac{1}{\mu_{
ho}}$ — численно равно той массе, при прохождении которой

через 1 см2 площади образца пучок ослабляется в е раз.

Атомным коэффициентом ослабления называется величина, численно равная произведению массового коэффициента поглощения μ_{o} на массу атома $m_{a} = \frac{A}{N}$, где A—грамм-атомный вес, а N—число Авогадро:

$$\mu_a = \mu_\rho m_a = \mu_\rho \frac{A}{N} = \frac{\mu}{\varrho} \frac{A}{N}.$$

Размерность:

$$[\mu_a] = \left[\frac{cM^{-1} \ e \ MOAb^{-1}}{e \ cM^{-8} \ MOAb^{-1}}\right] = cM^2.$$

Величину μ_a можно рассматривать как эффективное сечение атома для процесса ослабления рентгеновых лучей.

Так как ослабление обусловлено рассеянием и поглощением, то коэффициент ослабления можно представить в виде суммы коэффициента поглощения τ и коэффициента рассеяния σ :

$$\mu = \tau + \sigma$$
, $\mu_a = \tau_a + \sigma_a$.

Зависимость атомного коэффициента поглощения от длины волны и заряда ядра атомов рассеивающего вещества определяется эмпирически установленной формулой:

$$\tau_a = cZ^4\lambda^3$$
.

Зависимость массового коэффициента определяется выражением:

$$\tau_{\rho} = \frac{cNZ^4\lambda^3}{A}.$$

Так как

$$A \approx 2Z$$
.

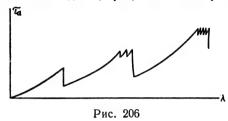
TO

$$\tau_{\rm p} \approx Z^{\rm a} \lambda^{\rm a}$$
.

Атомный коэффициент поглощения элемента не зависит от вида химического соединения, в которое входит данный элемент. Поэтому коэффициент поглощения молекулы равен сумме коэффициентов поглощения образующих ее атомов.

На рис. 206 дана зависимость τ_a от длины волны λ . Монотонное изменение $\tau_a(\lambda) \approx \lambda^3$ при некоторых длинах волн сменяется резким скачком.

Кроме того, видно наличие одного, трех, пяти максимумов.



Спектры рентгеновых лучей. На рис. 207 приведена схема рентгенов-

ских спектров элементов от кислорода до урана.

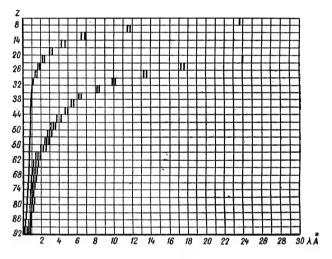


Рис. 207

Рентгеновские спектры содержат малое число линий, расположенных однотипно, закономерно в зависимости от Z. Они резко отличаются от оптических спектров, содержащих большое число линий—до нескольких тысяч (Fe, редкие земли) и периодически подобных.

Рентгеновские спектры являются атомным свойством; они не меняются,

когда элемент вступает в химические соединения.

Спектры распадаются на несколько серий. Наиболее коротковолновая серия называется K-серией. Она состоит из трех линий K_{α} , K_{β} , K_{γ} . Линия K_{α} , наиболее длинноволновая и интенсивная, является дублетом K_{α_1} и K_{α_2} . Линия K_{β} тоже дублет, но не всегда разрешенный. Серии L и M имеют более сложную структуру.

Закон Мозели. Мозели нашел (1913—1914), что корень квадратный из волновых чисел линий одной и той же серии прямо пропорционален заряду ядра:

 $\sqrt{\nu} = \sqrt{\frac{1}{\lambda}} \approx Z.$

Для линий $K_{\mathbf{z}}$ связь между \mathbf{v} и Z имеет следующий вид:

$$\sqrt{\frac{v_{K_{\alpha}}}{\frac{3}{4}R}} = Z - 1,$$

откуда

$$v_{K_x} = R (Z-1)^2 \left(\frac{1}{1^2} - \frac{1}{2^2}\right).$$

Закон Мозели позволяет определить заряд ядра по положению линии рентгеновского спектра.

Для других серий этот закон имеет вид:

$$v_L = R (Z - \sigma_L)^2 \left(\frac{1}{2^2} - \frac{1}{3^2} \right);$$

 $v_M = R (Z - \sigma_M)^2 \left(\frac{1}{3^2} - \frac{1}{4^2} \right).$

Константа σ носит название константы экранирования. Она слабо зависит от Z. Для K-серии $\sigma_K \approx 1$, для L-серии $\sigma \approx 8$.

Механизм возникновения рентреновского характеристического спектра. Возникновение характеристического спектра можно представить следующим образом. Электрон внутренней оболочки атома выбивается падающим электроном или рентгеновским фотоном. На освободившееся место переходят электроны, лежащие в верхних оболочках. Избыток энергии при этом излучается в виде рентгеновского фотона. На рис. 208 приведена схема образования K-, L-, M-серий. K-серия обусловлена выбиванием электрона из K-оболочки и переходом в нее электронов из $L(K_\alpha)$, $M(K_\beta)$ и $N(K_\gamma)$ уровней. L-серия обязана переходом на L-оболочку и T- д. Пунктиром обозначены слабые линии, возникающие при $\Delta j = 2$ (квадрупольные переходы).

Сложная структура линий и спектра поглощения. Наличие на кривой поглощения максимумов объясняется сложной структурой энергетических уровней. Один коротковолновой максимум объясняется тем, что уровень Is простой. Уровень L состоит из трех подуровней $-2s_{1/2}$, $2p_{1/2}$ и $2p_{3/2}$, что и определяет наличие трех максимумов границы поглощения L-серии. Уровень M состоит из пяти подуровней $-3s_{1/2}$, $3p_{3/2}$, $3d_{3/2}$, $3d_{5/2}$, поэтому граница поглощения состоит из пяти максимумов, соответствующих выби-

ванию электронов из этих состояний.

Дифракция рентгеновых лучей. Рентгеновы лучи обладают свойством дифрагировать, но так как их длина волны мала по сравнению с областью видимого света, то для ее наблюдения требуется решетка с постоянной порядка нескольких $\hat{\mathbf{A}}$. Поэтому для наблюдения дифракции рентгеновых лучей используется решетка кристалла. Для измерения $\hat{\mathbf{A}}$ используются обычные оптические дифракционные решетки, на которые рентгеновы лучи падают под большим углом (около 90°), что приводит к эффекту уменьшения периода решетки.

Условие максимума для одномерной или линейной решетки имеет вид:

$$a_1 (\cos \alpha - \cos \alpha_0) = m_1 \lambda$$
,

где a_1 —расстояние между атомами, a_0 —угол между падающими лучом

и решеткой, α — угол между дифрагированным лучом и решеткой. При m_1 целом направление на максимум определяется условием:

$$\cos \alpha = \cos \alpha_0 + m_1 \frac{\lambda}{a_1}.$$

При $m=0, 1, 2, \ldots$ это соотношение определяет направление на дифрак-

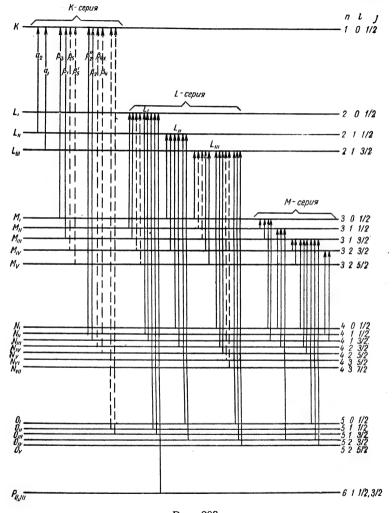


Рис. 208

ционный (правильнее—интерференционный) максимум 0, 1, 2-го порядког В пространстве направление на максимумы определяется коническим поверхностями с углами при вершине α (рис. 209).

Условие для интерференционного максимума на трехмерной решетке получается последовательным применением условий для линейной решетки. Для кубической решетки можно записать:

$$\cos \alpha = \cos \alpha_0 + m_1 \frac{\lambda}{a_1}, \ m_1 = 0, \ \pm 1, \ \pm 2, \dots;$$

$$\cos \beta = \cos \beta_0 + m_2 \frac{\lambda}{a_2}, \ m_2 = 0, \ \pm 1, \ \pm 2, \dots;$$

$$\cos \gamma = \cos \gamma_0 + m_3 \frac{\lambda}{a_4}, \ m_3 = 0, \ \pm 1, \ \pm 2, \dots,$$

где a_1 , a_2 , a_3 — расстояния между соседними атомами вдоль различных кристаллографических осей. Но на эти три дифракционные уравнения необхо-

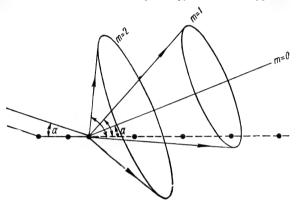


Рис. 209

димо наложить одно геометрическое условие:

$$\cos^2\alpha + \cos^2\beta + \cos^2\gamma = 1.$$

Отсюда следует, что четыре уравнения могут быть удовлетворены не при любых длинах волн. Существуют различные способы наблюдения и расчета дифракции рентгеновых лучей.

Метод Лауэ. В этом методе на монокристалл направляется «белый» рентгеновский спектр, вследствие чего для определенных λ удовлетворяются все четыре уравнения и на фотопластинке образуются дифракционные пятна.

Метод Дебая — Шерера. При этом методе используется монохроматическое излучение, которое направляется на поликристалл, вследствие чего всегда найдутся такие кристаллики, для которых будут выполнены все четыре условия. На рис. 210 приведены схема установки и дебаеграммы двух модификаций железа (од и в).

Метод Вульфа — Брэгга. Русский кристаллофизик Ю. В. Вульф и английские физики У. Г. Брэгг и У. А. Брэгг предложили другой метод расчета и объяснения рентгенограмм, полученных как по методу Лауэ, так и по методу Дебая — Шерера. Каждое пятно рентгенограммы они предлагают считать как интерференционный максимум, получающийся в результате отражения от соответствующих семейств атомных плоскостей (рис. 211), отстоящих друг от друга на расстояниях d.

Луч, претерпевая частичное зеркальное отражение на параллельных атомных плоскостях, после отражения дает интерференционный максимум,

если разность хода будет равна целому числу длин волн.

Величина разности хода равна $2d\sin\theta$, где θ —угол скольжения. Следовательно, условие максимума:

$$2d \sin \theta = m\lambda; m = 0, 1, 2, 3, ...$$

Эта формула носит название формулы Вульфа — Брэгга. Она лежит в основе рентгеновской спектроскопии и электронографии и служит для исследования строения кристаллов.

Единицы измерения. Абсолютное определение длины волны рентгеновых лучей проводится с дифракционными решетками, содержащими несколько

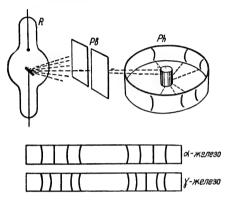


Рис. 210

сот штрихов на 1 *мм* при малых углах скольжения.

Единицей измерения служит X или kX (икс или килоикс), при этом

 $1k X = (1,00203 \pm 0,00003) \text{ Å} = 1,00206 \cdot 10^{-13} \text{ m}; \quad 1 X = 10^{-3}k X.$

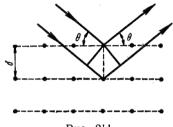


Рис. 211

Поляризация рентвеновых лучей. С рентгеновыми лучами можно проводить опыты по поляризации (опыты Баркла), которые доказывают попереч-

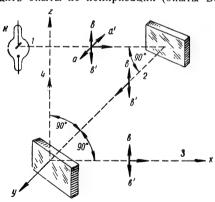


Рис. 212

ность колебательного процесса, связанного с движением рентгеновских фотонов, Схема опыта состоит в следующем. Из рентгеновской трубки R (рис. 212) в направлении оси x выходит пучок лучей и падает на пластинку какого-либо вещества, которое их рассеивает. В направлении оси у, перпендикулярном первичному пучку, рассеянный пучок падает на такую же пластинку. Если поставить приемник в направлении 3 (вдоль оси x), то он покажет присутствие рентгеновых лучей, но в направлении 4 (вдоль оси г) рентгеновых лучей нет, хотя направления 3 и 4 по отношению к лучу 2, казалось бы, совершенно равноправны.

Этот факт легко объясняется электромагнитной теорией рентгеновых лучей. Из трубки R в направлении 1 идут колебания всевозможных направлений (в перпендикулярной к лучу плоскости). Но рассеянный в направлении 2 луч будет содержать только колебания bb', т. е. луч будет линейно поляризованным. При его рассеянии вторым телом в направлении 3 пойдет луч с теми же колебаниями bb', но в направлении 4, перпендикулярном

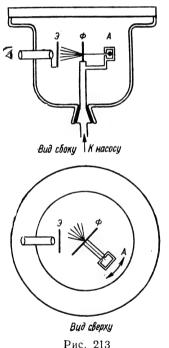
к плоскости чертежа, рассеянного луча не должно быть в силу поперечности электромагнитных колебаний. В плоскости (xz), перпендикулярной лучу 2, для направления, составляющего угол φ с направлением первичного пучка 1 (с осью x), интенсивность рассеянных лучей должна быть $\sim \cos^2 \varphi$, т. е. в соответствии с законом Малю в оптике.

Применение рентгеновых лучей. Рентгеновые лучи применяются для изучения структуры внутренних электронных оболочек и кристаллов, определения физических констант (e/m, Z, h и др.), в медицине (просвечивание, терапия), технике (дефектоскопия, импульсная рентгенография и др.).

§ 8. Ядерная модель атома Резерфорда

Модель атома Томсона. Из молекулярной физики известно, что размеры атомов и молекул имеют величину порядка нескольких ангстремов (1 $\mathring{\bf A}=10^{-8}~{\rm cm}=10^{-10}~{\rm m}$).

В первой модели атома, предложенной Дж. Дж. Томсоном, предполагалось, что вещество в атоме распределено равномерно по сфере диаметром



порядка 1Å. Это вещество заряжено положительно, в нем «плавают» электроны. Колебательное движение электронов возбуждает в пространстве электромагнитные волны. Эти наглядные представления надо было проверить экспериментально, что было сделано в опыте английского физика Эрнеста Резерфорда (1871—1931).

Опыт Резерфорда. На рис. 213 представлена схема установки Резерфорда. Радиоактивный препарат А дает α-частицы в виде узкого пучка. На люминесцирующем экране Э получается светящаяся точка. Резерфорд ставил на пути пучка α-частиц тонкую золотую фольгу Ф. Тогда, согласно

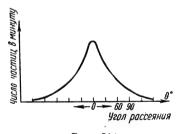


Рис. 214

модели атома Томсона, α -частица не может пройти даже через очень тонкую фольгу (фольга непрозрачная), так как атомы заполняют все пространство; α -частицы должны остановиться, передав свою энергию и импульс фольге в целом. Однако опыты показали (рис 214), что: 1) основная масса α -частиц проходит сквозь фольгу в направлении своего первоначального движения — фольга почти прозрачна для α -частиц; 2) наблюдаются α -частицы, рассеянные на различные углы θ , при этом с ростом угла рассеяния число

рассеянных частиц падает; 3) наблюдается незначительное число о-частиц, рассеянных на очень большой угол, достигающий 180°, т. е. отброшенные назал. Для того чтобы α -частица, имеющая энергию в несколько M_{26} , могла

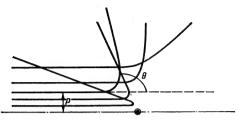


Рис. 215

быть отброшена назад, необходимо, чтобы при столкновении на нее подействовали очень большие силы. что может быть только в случае, если при



ЭРНЕСТ РЕЗЕРФОРД (1871-1937) — английский физик. Установил сложный состав излучения радиоактивных элементов, создал теорию радиоактивного распада, разработал теорию рассеяния альфа-частиц, открыл ядерную структуру атома, ядерные реакции

столкновении α-частицы и атома их центры сближаются на расстояние порядка

 10^{-12} cm, a He 10^{-8} cm.

Ядерная модель атома Резерфорда. На основании этих фактов Резерфорд предположил, что атом состоит из положительно заряженного ядра с зарядом + Ze, в котором сосредоточена почти вся масса атома. Размеры ядра много меньше размеров атома. Вокруг этого ядра движутся по некоторым орбитам Z электронов. В таком случае рассеяние объясняется следующим образом (рис. 215). Если бы а-частица не взаимодействовала с ядром, то она пролетела бы от него на некотором расстоянии р, называемом прицельным расстоянием (пунктирная прямая на рис. 215) Но ядро отталкивает α-частицу, которая начинает двигаться в этом случае по гиперболе, отклонившись на угол θ от первоначального направления. Величина отклонения будет тем больше, чем меньше p, чем больше Z и чем меньше кинетическая энергия а-частицы (рис. 215).

Так как масса электрона мала, то влиянием электронов на траекторию α-частицы можно пренебречь. Можно найти угол отклонения θ в зависимости от p, $Z, \frac{mv^2}{2}$. Однако проверить таким образом теорию невозможно, ибо невозможно измерить p, которое будет иметь любое значение. Поэтому Резерфорд применяет мето-

ды статистики (теории вероятности), в результате чего он получает следующую формулу:

 $\Delta N \sin^4 \frac{\theta}{2} = \text{const}, \text{ если } d\theta = \text{const},$

где ΔN — число частиц, рассеянных фольгой в угловой интервал величиной $d\theta$ под углом θ .

Число частиц ΔN подсчитывалось с помощью микроскопа по вспышкам, которые возникают на экране при ударе о него α -частиц. Несмотря на то, что ΔN (и $\sin^4\frac{\theta}{2}$) меняются в очень широком пределе, их произведение остается постоянным. Это говорит о правильности исходных предпосылок.

Теория рассеяния се-частиц. Пусть масса ядра много больше массы се-частицы. Предположим, что взаимодействие частицы с ядром даже при очень малых расстояниях порядка 10^{-12} см определяется законом Кулона (это предположение представляет собой гипотезу). Тогда потенциальная энергия се-частицы в поле ядра

$$U = \frac{Z_1 Z e^2}{r} .$$

По закону сохранения энергии:

$$\frac{M}{2}\left(\dot{r^2} + r^2\dot{\varphi^2}\right) + \frac{Z_1Z}{r}e^2 = E,$$

где M — масса α -частицы, E — ее полная энергия.

По закону сохранения момента количества движения:

$$Mr^2\varphi = Mpv$$
.

Переходя от уравнений движения к уравнению траектории, можно получить связь между углом рассеяния и характеристиками α-частицы и ядра:

$$\operatorname{ctg} \frac{\theta}{2} = \frac{M v^2 p}{Z Z_1 e^2}.$$

Непосредственная проверка этой формулы невозможна в силу того, что невозможно определить p — прицельное расстояние. Резерфорд применит методы статистики, предположив, что p меняется случайным образом, пробегая все значения от ∞ до 0.

Число α -частиц, имеющих прицельное расстояние в интервале (p, p-dp), пропорционально площади кольца $2\pi pdp$. Но интервал прицельного расстояния dp связан c угловым интервалом $d\theta$:

$$\frac{d\theta}{4\sin^2\frac{\theta}{2}} = -\left(\frac{Mv^2}{Z_1Ze^2}\right)d\rho.$$

В таком случае для lpha-частиц, проходящих через кольцо $2\pi pdp$, эффективное сечение рассеяния

 $d\sigma = n2\pi pdp$,

где n—число рассеивающих центров на единице площади фольги. Все dN рассеянных α -частиц отклоняются на угол θ и попадут в угловой интервал $d\Omega = 2\pi \sin \theta \ d\theta$. Но

$$d\sigma = \frac{dN}{N}$$
,

где N — число частиц в падающем пучке. Тогда

$$\frac{dN}{N} = d\sigma = n2\pi\rho d\rho = -\frac{n2\pi}{4} \left(\frac{Z_1 Z e^2}{M v^2}\right)^2 \frac{\operatorname{ctg} \frac{\theta}{2}}{\sin^2 \frac{\theta}{2}} d\theta = -n\pi \left(\frac{Z_1 Z e^2}{M v^2}\right)^2 \frac{d\Omega}{\sin^4 \frac{\theta}{2}}.$$

В условиях опыта можно сделать постоянными $\left(rac{Z_1Ze^2}{Mv^2}
ight)^2$, $d\Omega$, n, N. Тогда

$$dN \sin^4 \frac{\theta}{2} = \text{const.}$$

При изменении угла рассеяния θ подсчитывались сцинтиляции, т. е. число рассеянных частиц dN, соответствующее данным условиям опыта. $\sin^4\frac{\theta}{2}$ и dN менялись в очень широких пределах: dN менялось от 33 при $\theta=150^\circ$ до $132\,000$ при $\theta=15^\circ$, произведение их оставалось постоянным.

Опыты Чадвика (определение заряда ядра). Формула Резерфорда позволяет определить заряд ядра. Для этого, кроме $\frac{eZ_1}{Mv^2}$, n и θ , необходимо определить dN и N одновременно. Это удалось сделать английскому физику

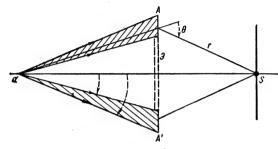


Рис. 216

Джеймсу Чадвику (1891 г.). На рис. 216 дана схема его опыта. Рассеивающая фольга имеет вид кольца AA'. Флуоресцирующий экран и α -препарат расположены на одинаковом расстоянии r от фольги. Если внутрь кольца вставить непрозрачный для α -частиц β , закрывающий прямой пучок, то можно подсчитать в точке S число частиц, только рассеянных кольцом на угол θ . Если экран β убрать, то можно подсчитать число частиц в прямом пучке, который обычно ослаблялся прерыванием в известное число раз. Чадвик получил, например, для платины Z=77.4, для серебра Z=46.3, для меди Z=29.3. Таким образом, опыты Чадвика показали, что заряд ядра Z (в единицах $e=4.802\cdot 10^{-10}\,\mathrm{C\GammaCE}\,q$) численно равен порядковому номеру элемента в таблице Менделеева.

Следствия опыта и теории Резерфорда: 1) внутри атома имеется положительно заряженное ядро с зарядом + Zе, в котором сосредоточена почти вся масса атома;

2) размеры этого ядра меньше, чем 10^{-12} см. Этим и объясняется «проз-

рачность» фольги;

3) закон Кулона, на основании которого рассчитывается движение рассеянных α -частиц, выполняется до расстояний порядка 10^{-12} см между центрами ядра и α -частицы. При меньших рабстояниях закон Кулона нарушается. Это нарушение таково, как если бы на α -частицу подействовали силы притяжения. Эти силы, действующие на коротком расстоянии, называются я д е р н ы м и.

§ 9. Теория атома водорода по Бору

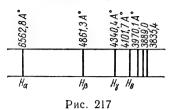
Спектр. Набор частот (или длин волн) излучения, которое испускается данным телом, называется его спектром. Нагретые твердые тела испускают с плошной спектр.

Свободные, невзаимодействующие между собой, атомы имеют линейчатый спектр, состоящий из определенного набора длин волн (или частот). Молекулы испускают полосатый спектр—они испускают определенные полосы или группы густо расположенных линий.

Спектр вещества является одной из его важнейших характеристик.

В природе не существует двух одинаковых спектров; этот факт лежит в основе спектрального анализа — вещества распознаются по их спектрам.

Спектр водорода. Атом водорода имеет наиболее простой спектр. В видимой области содержится несколько линий, получивших специальное назва-



ние: H_{α} (красная), H_{β} (зелено-голубая), H_{γ} (синяя), H_{δ} , H_{ϵ} (фиолетовые). На рис. 217 приведен спектр водорода в видимой и ближней ультрафиолетовой области и указаны длины волн линий.

Швейцарский физик Иоган Яков Бальмер (1825—1898) подобрал эмпирическую формулу, позволяющую вычислить длины волн линий. Эта группа линий, длины волн которых передаются одной общей формулой, называется спектральной серией—се-

рией Бальмера. Формулу Бальмера удобно писать для волновых чиссел: $\tilde{v} = \frac{1}{\lambda} = \frac{v}{c}$. Волновое число показывает, сколько длин волн укладывается на отрезке длиной 1 см. Для видимой области спектра волновое

число изменяется от $12\,500~cm^{-1}$ (8000~Å) до $25\,000~cm^{-1}$ (4000~Å). Тогда для волновых чисел формула Бальмера имеет вид:

$$\tilde{v} = R\left(\frac{1}{2^2} - \frac{1}{n^2}\right)$$
,

где n=3, 4, 5, 6, ...—целое число. Число R=109676,576 cm^{-1} называется постоянной Ридберга, оно является одной из наиболее точно измеренных констант физики. Полагая n=3, получим волновое число H_{α} , для n=4 получим H_{β} , для n=5 получим H_{γ} и т. Д.

Обращает на себя внимание тип закономерности $\tilde{v} = \tilde{v}(n)$, где n принимает только целые значения, тогда как в классической физике все физические величины меняются непрерывно. Спектр атома водорода был впервые (1913 г.) объяснен теоретически Н. Бором.

Неприменимость классической электродинамики к внутриатомным явлениям. В основу своей теории датский физик Нильс Бор положил ядерную модель атома Резерфорда. Он предположил, что электроны движутся вокруг ядра по круговым орбитам. Движение по окружности даже с постоянной скоростью есть движение ускоренное. Но ускоренное движение заряда есть переменный ток (постоянный ток — это равномерное и прямолинейное двитом.



НИЛЬС БОР (1885—1962)—
датский физик, один из создателей квантовой механики. Разработал теорию деления урана, теорию ядерных реакций

жение зарядов), а переменный ток создает в пространстве переменное электромагнитное поле. На создание этого поля расходуется энергия. Энергия поля может создаваться за счет энергии кулоновского взаимодействия электрона с ядром. В результате электрон должен двигаться по спирали и упасть на ядро. Однако опыт показывает, что атомы—очень устойчивые образования. Отсюда вытекает вывод, что результаты классической электродинамики, основанной на уравнениях Максвелла, неприменимы к внутриатомным процессам. Необходимо найти новые закономерности.

Постулаты Бора. В основу теории атома водорода Бор положил следую-

щие постулаты.

Первый постулат. Электрон в атоме может находиться только в некоторых определенных устойчивых состояниях, которые называются стационарными. Находясь в стационарных состояниях, атом не излучает (этим постулатом утверждается неприменимость классической теории).

Второй постулат. Атом излучает только при переходе из одного стационарного состояния в другое. Если энергия атома в исходном (начальном) состоянии E_k , а в конечном состоянии E_l , то разность энергий начального и конечного состояний будет излучена в виде фэтона с частотой у (условие частот Бора):

$$hv = E_k - E_l$$

где h — постоянная Планка, v — частота излучаемой линии, E_k — энергия начального состояния, E_{I} — энергия конечного состояния (условие выражает вакон сохранения энергии).

Третий постулат. Из всех возможных состояний в атоме осуществляются только те, для которых момент количества движения М равен целому числу $\hbar = \frac{h}{2\pi}$ (условие квантования орбит), т. е.

$$M=n\hbar=n\,\frac{h}{2\pi}\,,$$

где $n = 1, 2, 3, \ldots$ — квантовое число.

Энергия электрона в атоме. Полная энергия электрона в атоме складывается из кинетической T и потенциальной U энергий. Потенциальная энергия обусловлена взаимодействием электрона с ядром, она равна U = -eV, где-e—заряд электрона, а V—потенциал, который создает ядро в том месте, где находится электрон. Предполагаем для общности, что заряд ядра равен Ze, тогда

$$U = -\frac{Ze^2}{r}.$$

Следовательно, полная энергия

$$E = T + U = \frac{mv^2}{2} - \frac{Ze^2}{r}$$
.

Условие устойчивости движения электрона. Для движения электрона по окружности ему необходимо сообщать центростремительное ускорение. Это ускорение электрону сообщает сила кулоновского взаимодействия электрона с ядром.

Для кругового движения можно записать:

$$\frac{mv^2}{r} = \frac{Ze^2}{r^2}.$$

Отсюда найдем связь между значениями кинетической и потенциальной энергии. Для этого сократим полученное равенство на r:

$$mv^2 = \frac{Ze^2}{r}$$
,

тогда

$$mv^2 = 2T = \frac{Ze^2}{r} = -U$$
,

или

$$T = -\frac{1}{2}U = -E$$

т. е. полная энергия отрицательна.

На рис. 218 представлена графическая зависимость возможной полной

энергии *E* от расстояния *r* между электроном и ядром. *Радиусы стационарных орбит*. Из третьего постулата Бора следует, что электрон может находиться не на любых орбитах. Найдем радиусы стационарных орбит. Из выражения $\frac{mv^2}{r} = \frac{Ze^2}{r^2}$ следует, что

$$\frac{r^2m^2v^2}{Ze^2m} = r\left(r = \frac{M^2}{Ze^2m}\right).$$

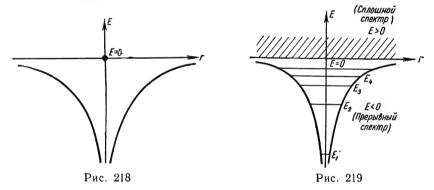
Но [rmv] = M, а $M^2 = n^2 \hbar^2$, следовательно, r принимает только дискретные значения, соответствующие данному n; обозначим эти значения через r_n , тогда

$$r_n = \frac{n^2 \hbar^2}{Ze^2 m} .$$

Радиус первой боровской орбиты (n=1) для водорода (Z=1) будет равен:

 $r_1 = \frac{\hbar^2}{c^2 m} = 0.5292 \text{Å} = 0.5292 \cdot 10^{-10} \text{ M}.$

Таким образом, теория Бора дает правильные значения размеров атомов. Для элемента с порядковым номером Z радиус первой орбиты будет



в Z раз меньше. С ростом квантового числа радиусы орбит растут пропорционально квадрату квантового числа n2:

$$r_n = \frac{r_1}{Z} n^2.$$

Энергия стационарных состояний. Так как радиус может принимать только некоторые избранные значения, то энергия может принимать только некоторые разрешенные значения E_n :

$$E_n = -\frac{1}{2} \cdot \frac{Ze^2}{r_n} = -\frac{1}{2} \cdot \frac{Z^2e^4m}{\hbar^2} \cdot \frac{1}{n^2}$$

т. е. энергия изменяется обратно пропорционально квадрату квантового числа n^2 . С ростом n энергия растет (уменьшается ее отрицательная величина). На рис. 219 представлены разрешенные значения энергии, так называемые уровни энергии E_n . Так как энергия атома больше при большем n, то, следовательно, свет испускается атомом при переходе с более удаленных орбит на менее удаленные орбиты.

Отрицательные значения величины полной энергии на первой боровской орбите атома водорода (n=1) равно $E_1=-13,5$ $\mathfrak{s}\mathfrak{s}$, на второй $E_2=-3,38$ $\mathfrak{s}\mathfrak{s}$,

на третьей $E_s = -1,50$ эв и т. д., $E_{n=\infty} = 0$ (рис. 219).

Спектр атома водорода. Пусть атом водорода переходит из k-го состояния, характеризуемого энергией

$$E_k = -\frac{1}{2} \cdot \frac{Z^2 e^4 m}{\hbar^2} \cdot \frac{1}{k^2}$$
,

в *n*-е состояние с энергией

$$E_n = -\frac{1}{2} \cdot \frac{Z^2 e^4 m}{\hbar^2} \cdot \frac{1}{n^2},$$

тогда волновое число спектральной линии, излучаемой атомом при этом переходе:

$$\tilde{v} = \frac{v}{c} = \frac{E_k - E_n}{2\pi\hbar c} = \frac{Z^2 e^4 m}{4\pi\hbar^3 c} \left(\frac{1}{n^2} - \frac{1}{k^2}\right).$$

Подсчитаем коэффициент, стоящий перед скобкой (при Z=1):

$$\frac{e^4m}{4\pi\hbar^3c}\approx 1,10\cdot 10^5 \ cm^{-1},$$

т. е. коэффициент

$$\frac{e^4m}{4\pi\hbar^3c} = \frac{2\pi^2e^4m}{h^3c} = R$$

есть постоянная Ридберга. В таком случае серия Бальмера получается при n=2 и $k=3,\ 4,\ 5,\ \ldots,\ \tau.$ е. при переходе (рис. 220) с верхних уровней

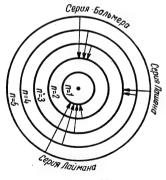


Рис. 220

(орбит) на второй уровень (орбиту). Однако из выражения для волновых чисел следует, что в атоме водорода могут быть другие переходы:

$$n=1$$
, $k=2, 3, 4, \ldots, \tilde{v}=R\left(\frac{1}{1^2}-\frac{1}{k^2}\right)$.

Эта серия была найдена в далеком ультрафиолете Лайманом и называется его именем (рис. 219).

При n=3, k=4, 5, 6, 7, ... Пашеном была найдена серия в инфракрасной области спектра. Были открыты и другие серии линий.

Из приведенного вытекает, что серией является группа линий, получающаяся при переходе с различных верхних на один и тот же более низкий уровень.

Ограниченность теории Бора. Теория Бора, блестяще объяснив спектр водорода, оказалась не в состоянии объяснить свойства основного состояния атома водорода (n=1): сферически-симметричное распределение заряда, отсутствие орбитального механического и магнитного моментов, а также совершенно непригодной к более сложным атомам, начиная с гелия.

§ 10. Тонкая структура спектральных линий атома водорода

Формула Дирака для уровней энергии. Водородоподобные атомы (HI, DI, TI, HeII, LiIII и т. д.) являются простейшими атомными системами. Для них квантовая теория позволяет рассчитывать точные значения большинства физических характеристик, позволяет учесть и выделить ряд очень тонких эффектов. Поэтому изучение спектров этих атомов дает возможность проверки основных положений теории.

Тонкая структура спектральных линий является квантоворелятивистским эффектом. Она объясняется результатом действия двух факторов: 1) взаимодействием собственного магнитного момента электрона с магнитным моментом орбитального движения электрона; 2) релятивистской зависимостью массы электрона от скорости. Зависимость этих величин от состояния $n,\ l,\ j$ электрона приводит к расщеплению боровского уровня $T_n=\frac{RZ^2}{n^2}$ на несколько подуровней тонкой структуры и смещению их вниз,

к более отрицательным величинам энергии. Тонкая структура математически описывается полувекторным (спинорным) уравнением Дирака, из которого следует известная формула для энергии состояния nlj:

$$E_{nlf} = -\frac{RhcZ^{2}}{n^{2}} \left\{ 1 + \frac{\alpha^{2}Z^{2}}{n} \left(\frac{1}{j + \frac{1}{2}} - \frac{3}{4n} \right) \right\},\,$$

где R — постоянная Ридберга; h — постоянная Планка; c — скорость света; Z — заряд ядра; α — постоянная тонкой структуры; n — главное; l — орби-

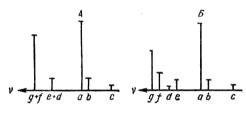


Рис. 221

тальное и j—внутренние квантовые числа. Согласно этому выражению состояния с различными l, но одинаковыми j, совпадают (j-вырождение). Выражение для энергии перепишем для величины соответствующего терма, τ . е. разделим на (— hc):

$$T_{nj} = \frac{Z^2 R}{n^2} \left\{ 1 + \frac{\alpha^2 Z^2}{n} \left(\frac{1}{j + \frac{1}{2}} - \frac{3}{4n} \right) \right\}.$$

Тонкая структура линий $\mathbf{v}_{nj,\;n'j'} = - (T_{nj} - T_{n'j'})$ получается при учете правил отбора:

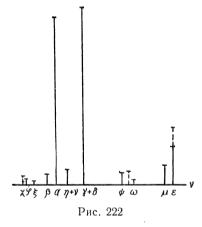
 $\Delta l = \pm 1; \quad \Delta j = 0; \quad \pm 1.$

Структура α -линии серии Бальмера. В качестве примера рассмотрим первую линию серии Бальмера трития T_α , которая возникает при переходе с третьего уровня на второй. В таблице приведены переходы, обозначения компонентов и расстояния между ними, вычисленные на основании теории Дирака. Приведены теоретические значения относительных интенсивностей $I_{\text{теор}}$ компонентов. На рис. 221 приведена структура линии: A) по Дираку; B) с учетом смещения Лэмба.

Обозначение	Переход	По Дираку, в 1·10-3 см-1	(Лэмб. сдвиг), в 1·10-3 см-1	<i>l</i> теор	
a g f e d b	$\begin{array}{c} 3d_{5/2}-2p_{3/2} \\ 3d_{3/2}-2p_{1/2} \\ 3p_{3/2}-2s_{1/2} \\ 3p_{1/2}-2s_{1/2} \\ 3s_{1/2}-2p_{1/2} \\ 3d_{3/2}-2p_{3/2} \\ 3s_{1/2}-2p_{3/2} \end{array}$	0,0000 328,6 328,6 220,8 220,8 -36,0 -144,2	0,0000 328,6 293,6 185,8 230,8 -36,0 -134,2	9,00 5,00 2,08 1,04 0,10 1,00 0,195	

На рис. 222 приведена структура линии $He^4II\lambda 4686 \text{Å}$ (переход $n=4 \longrightarrow n=3$).

Тонкая структура первой линии серии Бальмера подвергалась неоднократным исследованиям: ей посвящено несколько десятков работ. Структура линии разрешалась методами спектроскопии высокой разрешающей



силы (эталон Фабри—Перо, дифракционная решетка и др.). Однако линии водорода имеют большую доплеровскую ширину даже при охлаждении, поэтому \mathbf{H}_{α} разрешена всего на два комплекса.

Дейтерий имеет ширину почти в 1,5 раза, а тритий — в 1,7 раза меньше, поэтому разрешение D_{α} и T_{α} больше. В результате работ оптическими методами физики пришли к выводу, что формула Дирака для энергии не выполняется. На самом деле уровни $ns_{1/2}$ и $np_{1/2}$ не совпадают. Уверенно впервые этот факт был доказан радиоспектроскопическим методом.

Опыт Лэмба — Ризерфорда. В 1947 г. американские физики Лэмб и Ризерфорд, применив метод радиоспектроскопии, впервые доказали, что уровень

 $2s_{1/2}$ в водороде смещен относительно $2p_{1/2}$ на величину около 1000 мец $(1\ \text{мец}=1/3\cdot 10^{-4}\ \text{см}^{-1})$. Так как для главного квантового числа правил отбора не существует, то возможны переходы с $\Delta n=0$. Переход из состояния $2s_{1/2}$ в состояние $2p_{3/2}$, согласно теории Дирака, связан с поглощением энергии $0.365\ \text{сm}^{-1}$, т. е. с поглощением излучения с длиной волны $2.74\ \text{сm}$ ($10\ 930\ \text{мец}$). Однако непосредственное определение резонансной частоты для перехода $(2p_{3/2}-2s_{1/2})$ связано с большими трудностями. В опытах Лэмба и Ризерфорда использовалась метастабильность уровня $2s_{1/2}$ (переход в $1s_{1/2}$) запрещен правилами отбора для l), время жизни которого при отсутствии возмущения около $1/7\ \text{сек}$, тогда как время жизни уровня 2p порядка $10^{-9}\ \text{сек}$.

Молекулярный водород подвергался диссоциации в печи при высокой температуре. Пучок атомов, вылетающий из печки, подвергался бомбардировке потоком электронов, вследствие чего некоторое число атомов возбуждается до метастабильного состояния 2s_{1/2}. При взаимодействии с металличе-

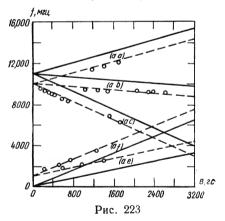
ской мишенью метастабильные атомы переходят в состояние 1s, 6 без излучения, а энергия возбуждения идет на вырывание электрона. Если теперь каким-либо способом разрушить метастабильное состояние до взаимодействия атомов с мишенью, переводя атомы из $2s_{1/2}$ в $2p_{1/2}$, то детектор покажет уменьшение тока, поскольку атомы водорода в состоянии $2p_{1/2}$ успевают излучить энергию прежде, чем они попадут на детектор. Разрушение метастабильных состояний в работе Лэмба и Ризерфорда достигалось воздействием радиочастотного излучения, которое индуцирует переходы из состояний $2s_{1/2}$ в состояния $2p_{1/2}$. Измерения проводились при нескольких фиксированных значениях частоты радиоизлучения. Для получения условий резонанса использовался эффект Зеемана на компонентах тонкой структуры. Меняя магнитное поле, можно было получить кривую изменения тока электронов при данной частоте. Максимумы на кривой трактуются $2s_{1/2}(m_1) \longrightarrow 2p_{3/2-1/2}(m_2)$. как условия резонанса для зееман-переходов Нанося на график значения резонансных частот в функции магнитного поля и экстраполируя результаты для ${\bf B}=0$, авторы нашли, что расстояние между $2s_{1/2}$ и $2p_{1/2}$ приблизительно на 1000 мец меньше, чем следует из теории Дирака. Наиболее точные результаты для расстояния между уровнями $2s_{1/2}$ и $2p_{2/2}$ равны:

$$\delta E^{(\mathrm{H})} \, (2s_{1/2} - 2p_{1/2}) = (1057,77 \pm 0,10)$$
 мец (для водорода),
$$\delta E^{(\mathrm{D})} \, (2s_{1/2} - 2p_{1/2}) = (1059,00 \pm 0,10)$$
 мец (для дейтерия).

На рис. 223 приведены типичные графики разонансных частот в функции магнитного поля. Сплошные линии обозначают условия резонанса для

зееман-переходов, основанные на теории Дирака, пунктирные линии соединяют экспериментальные точки. Линии $\alpha a, \ \alpha b, \ \alpha c$ обозначают переходы между уравнениями $2s_{1/2}$ и $2p_{3/2}$, линии $\alpha f, \ \alpha e$ — между $2s_{1/2}$ и $2p_{1/2}$.

Метод радиоспектроскопии был применен и к исследованию смещения уровня $2s_{1/2}$ в $\mathrm{He^4II}$. Идея метода в основном не отличается от описанной для водорода. Отличие состояло только в способе детектирования, которое основывалось на регистрации электронов с энергией 41 s, вырываемых из мишени возбужденным атомом $\mathrm{He^4II}$, при переходе из состояния 2p в состояние $1s_{1/2}$. Получено для смещения уров-



ня $2s_{1/2}$ значение (14 020 \pm 100) мгц, или (0,4673 \pm 0,0033) см⁻¹.

Метод радиоспектроскопии для водорода и дейтерия превосходит спектроскопические исследования по точности; в случае HeII они имеют точность одного порядка.

Результаты теории лэмбовского сдвига уровней энергии электронов водородоподобных атомов. Сдвиг уровней энергии электронов водородоподобных атомов нашел объяснение в рамках квантовой электродинамики. Наиболее наглядная интерпретация сдвига дана Вельтоном.

Основная величина лэмбовского сдвига уровней энергии объясняется взаимодействием электрона атома с нулевыми флуктуациями поля фотонов.

Небольшие поправки обусловлены поляризацией электронно-позитронного вакуума, взаимодействием полевого магнитного момента электрона с полем ядра и другими вакуумными эффектами. Поле в вакууме можно разложить на компоненты Фурье $E_{\mathbf{k}}e^{i\;(\mathbf{k}\mathbf{r}-\omega t)}$, и каждый компонент ряда можно рассматривать как осциллятор. Тогда энергию поля можно выразить или в виде энергии волн через плотность энергии, или в виде энергии осцилляторов. Учитывая, что нулевая энергия осциллятора отлична от нуля, мы приходим к выводу, что в случае отсутствия фотонов среднее значение поля равно нулю, однако вокруг нулевого значения поля возможны флуктуации. Если среднее значение флуктуации равно нулю, то среднее значение квадрата флуктуации отлично от нуля. Флуктуации поля вызывают колебания электрона относительно некоторого положения равновесия. Движение электрона будет напоминать при этом броуновское движение частиц. Колебания электрона приведут к изменению его потенциальной энергии. Если обозначить положение равновесия через \mathbf{r} , отклонение—через \mathbf{q} , то мгновенное значение энергии можно представить в виде:

$$V\left(\mathbf{r}+\mathbf{q}\right)=V\left(\mathbf{r}\right)+\left(\mathbf{q}\nabla\right)\,V\left(\mathbf{r}\right)+\frac{1}{2}\,\left(\mathbf{q}^{2}\nabla^{2}\right)\,V\left(\mathbf{r}\right)+\ldots$$

Учитывая изотропию смещений ${\bf q}$ и заменяя ее линейной величиной q, для изменения потенциальной энергии вследствие колебаний электрона в первом приближении можно записать:

$$\delta V = \frac{1}{6} q^2 \Delta V \text{ (r)}.$$

Если рассматривать электрон в некотором квантовомеханическом состоянии ф, то для изменения его энергии получается значение:

$$\delta E = \frac{4}{3} \alpha Z e^2 | \psi(0) |^2 \ln \frac{k_2}{k_1},$$

откуда видно, что смещение испытывают только уровни $ns(|\psi(0)|=0$ при $l\neq 0$). Смещение остальных уровней может быть получено только при более точном рассмотрении вопроса. Тем не менее приближенный способ рассмотрения дает основную закономерность сдвига ns термов:

$$\delta E_S \sim \frac{Z^4}{n^3} \,.$$

Теоретические значения смещения уровней в водороде и HeII можно найти из соотношений:

$$\delta E_s = 0.275 n^{-3}$$
 см $^{-1}$ (для водорода, дейтерия и трития); $\delta E_s = 16 \cdot 0.225 n^{-3}$ см $^{-1}$ (для HeII).

Формула показывает, что величина сдвига $ns_{1/2}$ возрастает для HeII несколько меньше, чем Z^4 . Сдвиг np в водороде может быть рассчитан из соотношений:

$$\begin{array}{l} \delta E_{p_{1/2}}\!=\!-0.0035 n^{-3} \; \text{cm}^{-1}; \\ \delta E_{p_{3/2}}\!=\!0.0032 n^{-3} \; \text{cm}^{-1}. \end{array}$$

Тогда для расстояния $2s_{1/2} - 2p_{1/2}$ получим

$$\delta E_s = 0.0344 - (-0.0008) = 0.0352$$
 cm⁻¹.

Точный расчет дает:

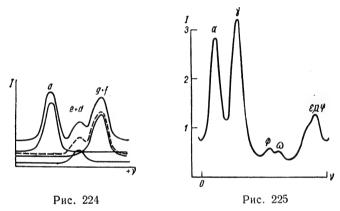
$$\delta E^{\rm H}$$
 (2s_{1/2} — 2p_{1/2}) = 1057,19 мец (для водорода); $\delta E^{\rm D}$ (2s_{1/2} — 2p_{1/2}) = 1058,49 мец (для дейтерия).

Оптические измерения для линий T_{α} дают:

$$\delta E_{2s_{1/2}} = 0.0355$$
 cm⁻¹.

На рис. 224 приведена кривая интенсивности линии T_{α} , в которой отчетливо видны три группы линий. Кривая интенсивности линии ${\rm He^4I1\lambda4686 }$ (рис. 225) показывает отчетливое разрешение компонентов ψ и ω , совпадающих по теории Дирака. При этом оба компонента сдвинуты относительно их положения по Дираку, что вызвано смещением уровней ${\rm 3s}_{1/2}$ (для ψ) и ${\rm 4s}_{1/2}$ (для ω).

Аномальный магнитный момент электрона. Радиоспектроскопические исследования показали, что магнитный момент электрона не равен в точности одному магнетону, а несколько больше его. Квантовая электродинамика показала, что возрастание магнитного момента электрона обязано



взаимодействию электрона с вакуумом (физическим пространством). В таком случае собственный момент электрона должен быть равен:

$$\mu_e = \mu_0 \left[1 + \frac{\alpha}{2\pi} - 0.328 \left(\frac{\alpha}{\pi} \right)^2 \right] = 0.0011596 \mu_0.$$

Величина вакуумной добавки составляет приблизительно $\frac{\alpha}{2\pi} \approx 0.12\%$.

Сверхтонкая структура уровней и спектральных линий водорода. Ядро атома водорода имеет собственный магнитный момент. Магнитное взаимодействие ядерного момента $\mu_{\rm R}$ с орбитальным моментом $\mu_{\rm e}$ приводит к так называемому сверхтонкому расщеплению уровней энергии. Это связано с тем, что энергия взаимодействия магнитных моментов зависит от их взаимной ориентации. Энергия, дополнительная к энергии уровня тонкой структуры, обусловленная сверхтонкой структурой:

$$E_{c} = \frac{Z^{8}\alpha^{2}gmhRc}{n^{8}M_{p}} \cdot \frac{f(f+1) - I(I+1) - J(J+1)}{j(J+1)(2I+1)},$$

где Z—заряд ядра в единицах заряда протона, M_p —масса протона, m масса электрона, α —постоянная тонкой структуры, R—постоянная Ридберга, k—постоянная Планка, c—скорость света в вакууме, g—гиромагнитное отношение для ядра, n—главное квантовое число, l—орбитальное квантовое число, l—внутреннее квантовое число, l—спиновое ядерное

квантовое число, f—полное квантовое число, определяющее модуль полного момента условием:

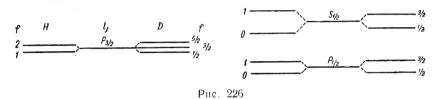
$$f = j + 1;$$
 $f^2 = \hbar^2 f (f + 1).$

На рис. 226 представлена схема сверхтонкой структуры уровней водорода (H) и дейтерия (D) для n=2. В середине изображено положение уровней тонкой структуры, сбоку указано значение f.

Основное состояние атома водорода $ls_{1/2}$ расщепляется на два подуровня с f=1 и f=0. Разность энергии между ними равна приблизительно $5.9.10^{-6}$ эв. Излучение, возникающее при этом переходе, характеризуется

частотой 1420 мгц, или длиной волны $\lambda = 21,2$ см.

Изучение сверхтонкой структуры водорода и дейтерия позволяет проверять многие выводы современной квантовой мехапики и квантовой электродинамики, связанные с гиромагнитными отношениями для ядер Н и D, аномальным магнитным моментом электрона и др.



В 1951 г. было открыто интенсивное радиоизлучение Галактики на волне $\lambda=21,2$ см. Оно обусловлено переходами между уровнями сверхтонкой структуры основного состояния атомов водорода. Изучая распределение интенсивности излучения по различным точкам Галактики, можно получить ценные сведения о распределении водорода в межзвездном пространстве Максимальная плотность водорода соответствует 2 атомам/см³, средняя плотность равна примерно 0,7 атомам/см³. Плотность водорода неравномерна, она образует своеобразные спиральные рукава. Наблюдается расширение водорода от центра Галактики.

Радиоизлучение на волне 21,2 см используется для изучения других галактических систем. Оно принимается радиотелескопами и усиливается квантовым усилителем, активным веществом в котором является водород. Отрицательная температура между уровнями сверхтонкой структуры основного состояния водорода создается неоднородным полем магнита, сквозь

который пропускается пучок атомов водорода.

§ 11. Сложные атомы

Состояние электрона в атоме. Если электрон находится в атоме, то его состояние необходимо описывать четверкой квантовых чисел.

Главное квантовое число $n=1,\ 2,\ 3,\ 4,\ \dots$ Оно определяет энергию электрона в поле ядра (и атомного остатка). Главное квантовое число определяет номер, порядок слоя электронов в сложных атомах; электроны с одним и тем же главным квантовым числом образуют электронную оболочку. Энергия электронов, выраженная через главное квантовое число, дается простым выражением только для атома водорода или водородоподобного иона:

$$E_n = -\frac{mZ^2e^4}{2h^2} \cdot \frac{1}{n^2} = -\frac{RhcZ^2}{n^2} = -\frac{13.5 \cdot Z^2}{n^2} \, \text{38}.$$

Для других, более сложных атомов это выражение не имсет места. Но для одновалентных атомов I группы энергию электрона можно выразить в подобном виде, а именно:

$$E_n = -\frac{Rhc}{(n-\Delta)^2},$$

где Δ —квантовый дефект, зависящий от формы орбиты, т. е. от орбитального момента. Наибольшую величину поправки имеет s-состояние, и $\Delta=0$ для f и более высоких состояний.

Элементы —	Значение 🛆 для состояний					
элементы —	s	р	d	f		
Li Na K Rb Cs	0,41 1,37 2,23 3,20 4,13	0,04 0,38 1,77 2,72 3,67	0,00 0,01 0,15 1,23 2,45	0,00 0,00 0,01 0,01 0,02		

Величина $n-\Delta=n^*$ называется эффективным главным квантовым числом. С помощью величин квантовых дефектов можно легко находить частоты и длины волн спектра щелочных элементов, так как Δ очень слабо зависит от главного квантового числа.

Применимость водородоподобной модели для других атомов определяется размерами оболочки валентного электрона. Если атом помещен в среду с диэлектрической постоянной є, то размеры оболочки возрастают по столько же раз, и можно описывать уровни энергии формулой для водорода с достаточной степенью точности, что и используется, например, в полупроводниках, при описании уровней энергии примеси или экситона.

Орбитальное квантовое число l. Для электрона, находящегося в данной оболочке, т. е. с заданным главным квантовым числом n, оно может принимать различные значения: $l=0,\ 1,\ 2,\ \ldots,\ n-1$, всего n значений. Спектроскопические обозначения соответствующих состояний:

$$l = 0, 1, 2, 3, 4, 5, \dots$$

s, p, d, f, g, h, ...

В состоянии ${\bf c}$ данным значением квантового числа ${\it l}$ электрон имеет момент количества движения:

$$|\mathbf{M}| = \sqrt{l(l+1)}\hbar$$

С ним связан орбитальный магнитный момент:

$$\mu_{l} = \frac{e}{2m_{0}c} \mathbf{M}; \quad |\mu_{l}| = \mu_{0} \sqrt{l(l+1)}; \quad \mu_{0} = \frac{e\hbar}{2m_{0}c}.$$

Орбитальное квантовое число определяет поправку к энергии, обусловленную влиянием атомного (электронного) остатка. Электроны с одним и тем же значением l образуют подоболочку.

Магнитное орбитальное квантовое число m_t . Оно определяет проекцию орбитальных механического М и магнитного μ моментов электрона на некоторое произвольное направление z или на направление магнитного поля:

$$M_z = m_I \hbar; \quad \mu_z = m_I \mu_0.$$

Магнитное орбитальное квантовое число m_l связано с орбитальным квантовым числом l. При заданном значении l число m, может иметь следующие значения:

$$m_l = l, l-1, \ldots, +1, 0-1, \ldots, -(l-1), -l,$$

всего (2l+1) значений. При заданном значении главного квантового числа nвсего различных состояний будет $\sum_{l=1}^{n-1} (2l+1) = n^2$. Угол между осью z и **M**

(или
$$\mu$$
) определяется условием:
$$\cos \phi = \frac{M_z}{|\mathbf{M}|} = \frac{m_t}{\sqrt{l \ (l+1)}} \,.$$

Тем самым угол между осью z (или \mathbf{B}) и моментом \mathbf{M} может принимать (2l+1) дискретных значений:

$$\varphi = \arccos \frac{m_t}{\sqrt{l(l+1)}}.$$

Минимальный и максимальный углы определяются условием:

$$m_l = \pm l$$
.

Эти состояния обычно называют параллельными и антипараллельными полю (или оси z), хотя углы при этом не равны 0 и 180°. Замечание. В отличие от самих моментов величины проекции

момента определяются не в виде $\sqrt{m_l (m_l+1)} \, \hbar$, а в виде $M_z = m_l \hbar$. Состояния с различными m_l при данном l имеют одно и то же значение энергии, такие состояния называются вырожденными. Степень или кратность вырождения f = 2l + 1 равна числу состояний с одной и той же энергией (или моментом количества движения). Если наложить магнитное поле, электрон в атоме будет иметь дополнительную энергию $\delta E = m_{t} \mu_{a} \mathbf{B}$ и вырождение снимается.

Спиновое квантовое число s и спиновое магнитное число m_s , или s_Z . Спиновое квантовое число s определяет собственный механический момент электрона, величина которого

$$|\mathbf{S}| = \sqrt{s(s+1)} \cdot \hbar$$

Спиновое квантовое число имеет одно единственное значение:

$$s = 1/2$$
, так что, $|S| = \frac{\sqrt{3}}{2} \hbar$.

Спиновое магнитное квантовое число m_s , или s_z , принимает два значения $s_* = 1/2$, $s_* = -1/2$. Оно определяет проекцию спина на ось z:

$$|\mathbf{S}_z| = s_z \hbar$$
.

Вместо этих чисел часто пользуются числами *j* и *m_f.*Полное или внутреннее квантовое число *j* определяет полный момент электрона в атоме, равный сумме орбитального и спинового моментов:

$$J = M + S$$
.

Модуль полного момента

$$|\mathbf{J}| = \sqrt{j(j+1)}\hbar$$
.

Внутреннее квантовое число связано с орбитальным и спиновым квантовыми числами:

$$j = l \pm s = l \pm \frac{1}{2}$$
,

т. е. при данном l оно принимает два значения. При этом f=l+s соответствует «параллельной» ориентации M и S, j=l-s—«антипараллельной». На самом же деле они будут располагаться под некоторым углом, который можно определить по формуле:

$$|\mathbf{J}|^{2} = |\mathbf{M}|^{2} + |\mathbf{S}|^{2} + 2|\mathbf{M}||\mathbf{S}|\cos\beta,$$

$$\cos\beta = \frac{j(j+1) - l(l+1) - s(s+1)}{\sqrt{l(l+1)s(s+1)}}.$$

Магнитное квантовое число m дает проекцию полного момента i на некоторое направление z:

$$i_{j} = m\hbar$$
.

Оно равно: $m=j,\ j-1,\ \ldots,\ 1,\ 0,\ -1,\ \ldots,\ -j,\$ всего 2j+1 значений.

С полным механическим моментом связан полный магнитный момент, величина которого определяется соотношением:

$$\mu = g\mu_0 \sqrt{j(j+1)},$$

где д-так называемый фактор Ланде.

Состояние электрона. Состояние электрона описывается набором четырех динамических величин, в качестве которых можно выбрать те или другие физические величины. Для электрона в атоме удобно брать следующие четыре квантовых числа: $n,\ l,\ j,\ m,\$ или $n,\ l,\ m_l,\ m_s$.

Сложные атомы. Состояние атома определяется состоянием и взаимодействием его электронов. Выбор квантовых чисел для описания состояния электрона в сложном атоме определяется видом атома, они отражают ха-

рактер взаимодействия электронов в атоме.

Если взаимодействие между орбитальными моментами различных электронов и взаимодействие спинов между собой сильнее взаимодействия орбитального и спинового моментов одного и того же электрона, то полный момент атома строится следующим образом. Орбитальный момент атома L равен векторной сумме орбитальных моментов всех его электронов:

$$L = \sum l_i$$
.

Следовательно, одно и то же количество электронов может дать различные значения \mathbf{L}_{\bullet} а следовательно, и состояния атома. Состояния атома в целом записывается теми же, но большими, буквами, что и состояние одного электрона. Если

$$|\mathbf{L}| = \sqrt{L(L+1)} \hbar$$
,

где L—орбитальное квантовое число атома, то при L = 0, 1, 2, 3, ... сос-

тояния обозначаются: S, P, D, F, ...

Поскольку понятия главного квантового числа для атома в целом не существует, то максимальное значение L определяется суммой всех l_i : $L_{\text{макс}} = \sum l_i$. Решение вопроса о возможности того или иного состояния решается применением принципа Паули.

Полный спиновый момент атома равен векторной сумме спиновых мо-

ментов всех электронов:

$$S = \sum S_i$$
: $|S| = \sqrt{S(S+1)}\hbar$,

где $S = \sum S_i$. Полный момент атома

$$J = L + S$$
, $|J| = \sqrt{j(j+1)} \hbar$.

Внутреннее квантовое число J принимает значения:

$$J = L + S$$
, $L + S - 1$, $L - S$,

Всего
$$(2S+1)$$
 значений. Если $L < S$, то $J = L + S$, $L + S - 1$, ..., $S - L$,

всего (2L+1) значений.

Число (2S+1) показывает, сколько различных ориентаций будет иметь полный спиновый момент относительно орбитального момента L. Это число носит название мультиплетности состояния. Состояние атома в целом записывается в виде символического указания орбитального момента (S, P, D и т. д.), вверху слева записывается мультиплетность, внизу справавнутреннее квантовое число. Например, L=1, S=1, J=2. Состояние будет: 3P_2 .

Принцип Паули. В элементарной формулировке принцип Паули гласит: в каждом состоянии, определяемом полным набором четырех кванто-

вых чисел, не может быть больше одного электрона.

Принцип Паули применим к любым частицам, имеющим полуцелый спин (электрон, позитрон, протон, нейтрон и др.). Он позволяет решать вопрос о возможности того или иного состояния атома и целый ряд других вопросов.

Число состояний в оболочке. В состоянии с главным квантовым числом n возможно $2n^2$ состояний и, следовательно, по принципу Паули в этой оболочке может быть не больше $2n^2$ электронов. Величина $2n^2$ получается следующим образом. В каждом состоянии nlm_lm_s может быть один электрон; в состоянии nlm_l —два электрона, с противоположно направленными спинами nlm_l различных n_l при данном l возможно nlm_l следовательно, всего состояний:

$$\sum_{l=0}^{l=n-1} 2(2l+1) = 2n^2.$$

Число состояний в подоболочке l равно 2(2l+1).

Ниже, в таблице сведены результаты подсчета числа различных состояний в различных оболочках и подоболочках, и также указаны рентгеноскопические обозначения оболочек.

		Подоболочки и число состояний						
Гл. кван- товое число	Обозна- чение оболоч	s (l=0)	p (l=1)	d (l=2)	f (l = 3)	g (l=4)	h (l=5)	Число со- стояний в оболочке
1 2 3 4 5 6	K L M N O P	2 2 2 2 2 2 2	6 6 6 6 6	10 10 10 10	14 14 14 14	 		2 8 18 32 50 72

Таблица показывает, что в самой нижней оболочке может быть два электрона, затем восемь, восемнадцать и т. д. При заполнении данной оболочки начинается заполнение следующей. Этот принцип лежит в основе периодичности всех свойств чистых элементов. Однако между идеальной и реальной таблицами Менделеева имеется расхождение. Фактически периоды таблицы Менделеева содержат 2, 8, 18, 18, 32 элемента, а не 2, 8, 18, 32, 50. Это связано с взаимодействием оболочек. Спектроскопические, химические и рентгеноскопические данные позволяют понять причину расхождения между идеальной и реальной таблицами Менделеева.

Начиная с водорода до аргона (Z=18) заполнение оболочек идет в соответствии с принципом Паули. У аргона заполнены оболочки K, L и 3s, 3p подоболочки оболочки M. У следующего элемента калия K электроны должны начать заполнение подоболочки 3d, однако состояние 4s имеет меньшую энергию, чем 3d, поэтому электроны начинают заполнять 4s подоболочку. Заполнение ее заканчивается у $_{20}$ Са. Следующий электрон элемента скандия может располагаться или в 4p, или в 3d. Так как состояние 4p оказывается с большей энергией, то начиная со скандия, заполняется 3d подоболочка. Подобное же положение имеет место и у ванадия $_{24}$ V: при 24 электронах термы 3d и 4s оказываются очень близкими, в результате чего пять из шести внешних электронов находятся в состоянии 3d и один — 4s. У меди $_{20}$ Си: при 29 электронах $_{20}$ Си состояние 3d оказывается более глубоким по сравнению с 4s, в результате чего у меди в состоянии 3d оказывается один электрон. Но вместе с тем подоболочка 3d заполнена полностью.

Подобное же нарушение порядка заполнения слоев наблюдается у рубидия (Z=37), у которого 37-й электрон располагается не в 4d-состоянии, а в 5s. 38-й электрон стронция также заполняет состояние 5s, но начиная с 39-го элемента (иттрий) до 46-го (палладий) идет заполнение подгруппы 4d (а не 5р). Интересное отступление наблюдается в группе редких земель. 57 й электрон лантана находится в состоянии 5d. У него заполнены подгруппы 5p, 5d и 6s. Однако энергия электронов в 4f оказывается меньше. чем в состоянии 6р, поэтому идет заполнение глубокой внутренней подоболочки 4f. При этом наружные подоболочки у целой группы элементов одинаковые, что определяет их почти идентичные химические свойства. Группа редких земель в таблице Менделеева поэтому помещается в одной клеточке (Z=58-71, подгруппа лантаноидов). Подобное же положение имеется в группе актиноидов, в которой, начиная с 89-го элемента (актиния), происходит заполнение подоболочки 5f при заполненных 6s, 6p, 6d подоболочках. К актиноидам относятся торий, протактиний, уран и заурановые элементы.

Конфигурация электронной оболочки и состояние атома. При записи состояний атома вместе с состоянием каждого электрона одинаковые состояния электронов записываются в виде «показателя», например $3p^6$. Это означает, что в состоянии 3p находятся 6 электронов. Состояние атома, соответствующее минимальной эпергии, называется основным, или нормальным (невозбужденным) состоянием. Для определения нормального состояния по электронной конфигурации необходимо провести соответствующее экспериментальное исследование, так как одна и та же электронная конфигурация приводит к различным атомным состояниям. Иногда вопрос можно решить на основании эмпирических правил Гунда.

§ 12. Магнитные свойства атома

Проявление магнитных свойств атомов. Все вещества взаимодействуют в той или иной форме с магнитным полем независимо от агрегатного состояния. Это говорит о том, что природа магнитных свойств всех веществ заложена в самих атомах. Магнитные свойства атомов проявляются в оптических исследованиях, радиоспектроскопических и целом ряде других.

Магнитный момент атомов. Наличие у атомов магнитного момента следует из теории Бора. Движение электрона по его орбите представляет собой электрический ток:

$$I = \frac{e}{T} = \frac{e\omega}{2\pi}$$
,

где T — период обращения. Если радиус орбиты r, то площадь, обтекаемая током, $S = \pi r^2$ равносильна рамке с током. Но рамка с током обладает маг-

нитным моментом, следовательно, магнитный момент атома (в системе Гаусса):

$$\mu = \frac{IS}{c} = \frac{e\omega}{2\pi c} \pi r^2 = \frac{em_0 r^2 \omega}{2m_0 c} = \frac{e}{2m_0 c} M,$$

где m_0 — масса электрона. Или в векторной форме:

$$\mu = \frac{e}{2m_0c}M,$$

где М—орбитальный момент электрона в атоме. Согласно квантовой механике орбитальный момент квантован:

$$|\mathbf{M}| = \sqrt{l(l+1)}\hbar$$
.

Следовательно, и магнитный момент должен быть квантованным:

$$\mu = \frac{e\hbar}{2m_0c} \sqrt{l(l+1)} = \mu_0 \sqrt{l(l+1)}$$

 $\mu_0 = \frac{e\hbar}{2m_0c}$ носит название магнетона Бора и является единицей измерения магнитного момента электрона и атома.

Он равен:

в системе Гаусса: в системе СИ:
$$\mu_0 = 0.921 \cdot 10^{-20} \ \textit{spc} \cdot \textit{xc}^{-1}, \qquad \qquad \mu_0 = 0.921 \cdot 10^{-28} \ \partial \textit{x} / \textit{m.r.}$$

Проекция магнитного момента на ось г будет равна:

$$\mu_z = \mu_0 m_l,$$

где m_t — орбитальное магнитное квантовое число. Атом с магнитным моментом, помещенный в магнитное поле, будет обладать дополнительной энергией: $\Delta V = - (\mu B) = \mu_0 m_t B$.

Прецессия момента вокруг направления магнитного поля. На магнитный диполь, помещенный в магнитное поле, действует вращающий момент (пара сил), равный [μ B], который стремится повернуть диполь вдоль направления поля B, т. е. действует ориентирующим образом; однако этому препятствует наличие у атома механического момента \mathbf{M} —атом подобен гироскопу. Применяя основной закон вращательного движения, можно сказать, что за dt атом получит приращение момента на величину dt [μ B]. Но это приращение перпендикулярно к μ . Следовательно, ориентирующее действие магнитного поля при наличии у атома механического момента приводит к процессии моментов \mathbf{M} и μ вокруг направления магнитного поля, при этом для вещества $\mu_z^{cp} = 0$. Угловая скорость прецессии

$$\omega = \frac{|[\mu B]|}{|M|}.$$

Намагничивание образца в магнитном поле обязано тепловому движению, приводящему в результате столкновения к изменению ориентации, при этом, согласно классической статистике, более вероятны будут процессы, приводящие к уменьшению угла ϕ между направлениями поля, что соответствует уменьшению энергии диполя μ .

Парамагнетизм вещества. Пусть атомы (молекулы) имеют магнитный момент $\mu = \mu_0 g \sqrt{j(j+1)}$ с проекцией на направление магнитного поля $\mu_z = \mu_0 m g$, где $g - \varphi$ а к т о р Л а н д е. Взаимодействие с полем приводит к дополнительной энергии $\Lambda U = - (\mu \mathbf{B}) = m g \mu_0 B$.

Вероятность того, что проекция момента на ось z равна μ_z , будет иметь вид:

$$w(m) = Ce^{-\frac{mg\mu_0B}{kT}} = Ce^{-\alpha m},$$

где $\alpha = \frac{g\mu_0B}{kT}$ при обычных полях в несколько κzc и комнатных темпера-

турах мало, константа C найдется из условия нормировки $\sum_{m=-j}^{m=j} w(m) = 1$:

$$C = e^{-\alpha j} \frac{1 - e^{-\alpha}}{1 - e^{-\alpha (2j+1)}}$$
.

Если $\alpha \ll 1$,

$$C=\frac{1}{2j+1}.$$

Если элемент объема содержит N атомов, то намагничивание, создаваемое атомами с магнитным квантовым числом m и (-m), будет равно разности:

$$I(m) = \Delta \mu(m) = \mu_0 gm NC (e^{\alpha m} - e^{-\alpha m}).$$

Сумма этих величин по всем m от 1 до j дает полный магнитный момент единицы объема, τ . е. намагничивание

$$I = \mu_0 g \ NC \sum_{m=1}^{j} m (e^{\alpha m} - e^{-\alpha m}).$$

При α≪1

$$I = \frac{2\mu_0 g^2 NB}{(2j+1)kT} \sum_{m=1}^{j} m^2 = \frac{\mu_0^2 g^2 j (j+1)}{3kT} B = \kappa H.$$

Отсюда

$$\kappa = \frac{[\mu_0 g \ V j (j+1)]^2}{3 \ kT},$$

т. е. парамагнитная восприимчивость обратно пропорциональна температуре (закон Кюри) и пропорциональна квадрату магнитного момента вещества. Впервые теория парамагнетизма была построена Ланжевеном и Друде.

Опыт Штерна—Герлаха. Пространственное квантование, вытекающее уже из теории атома Бора, доказывается в опытах Штерна и Герлаха, которые состояли в следующем. Пусть атом имеет магнитный момент µ. Если его поместить в неоднородное магнитное поле, то на него будет действовать сила

$$\mathbf{F} = (\mu \nabla) \mathbf{B}$$
.

Если **B** = $(0, 0, B_z(x, y, z))$, то

$$F_z = \mu_x \frac{\partial B_z}{\partial x} + \mu_y \frac{\partial B_z}{\partial u} + \mu_z \frac{\partial B_z}{\partial z}.$$

Но в результате прецессии вектора μ вокруг $B = B_z$

$$\mu_x \frac{\overline{\partial B}_z^{\text{cp}}}{\partial x} = \mu_y \frac{\overline{\partial B}_z^{\text{cp}}}{\partial u} = 0,$$

тогда

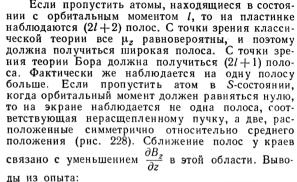
$$F_z^{\rm cp} = \mu_z \frac{\partial B_z}{\partial z}$$
.

Для того чтобы на атом действовала заметная сила, необходимо, чтобы неоднородность была заметна на расстоянии порядка размера атома (порядка Å). Если сквозь такое неоднородное магнитное поле пропустить узкий пучок атома с произвольной ориентацией магнитных моментов μ относительно B, то под действием силы F пучок отклонится. Если поле

выключить, на экране должно получиться изображение диафрагм, ограничивающих пучок. Для получения неоднородного поля использовался магнит. имеющий специальные полюсные наконечники (рис. 227). Ленточный пучок

из печки Π проходит сквозь магнит M и попадает

на экран или индикатор пучка.



1) магнитный и механический моменты ориентируются относительно поля не под любыми углами, а только под некоторыми, так что проекция момента меняется на одну и ту же величину (полосы находятся друг от друга на одном и том же расстоянии);

2) расшепление пучка атомов в S-состоянии можно объяснить, если предположить, что электрон имеет собственный магнитный момент в соответствии с гипотезой Юленбека-Гаудсмита. Измерив ве-

личину расщепления и зная параметры установки, Штерн и Герлах нашли, что собственный магнитный момент электрона равен одному магнетону Бора;

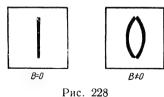
3) с собственным магнитным моментом электрона должен быть связан механический момент S (спин), проекция которого на поле принимает всего значения, два которые равны:

 $\frac{1}{2}\hbar$. Это следует из векторного характера моментов: j=1+s, и число проек-

ций должно быть равно: 2j+1=2 (l+1/2)+1, j=l+1/2. Опыт Эйнштейна-де-Гааза. Этот опыт

Рис. 227

позволяет измерить гиромагнитное отно-



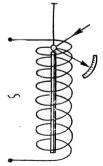


Рис. 229

шение. Идея и схема опыта. В однородном магнитном поле соленоида на тонкой упругой кварцевой нити подвешивается тонкий железный стержень (рис. 229). Соленоид питается переменным током. Изменение направления магнитного поля (т. е. перемагничивание стержня) приводит к повороту стержня вокруг своей оси. Объяспение результата опыта состоит в следующем. Пусть B направлено вверх, тогда магнитные и механические моменты будут прецессировать вокруг поля и в результате соударения будут ориентированы преимущественно вдоль поля, т. е. образец намагничен и находится в покое. Изменим направления поля. В результате этого происходит перемагничивание образца, т. е. магнитные моменты атомов меняют свое направление, а вместе с ними меняют направление и механические моменты атомов. И на основании закона сохранения момента количества движения стержень в целом получит приращение вращательного момента Δ M. Зная угол поворота стержня и упругость нити, можно найти величину механического момента стержня, и тем самым найти гиромагнитное отношение μ/M для одного атома по измеренному моменту стержня. Эйнштейн и де-Гааз нашли:

$$\mu/M = \frac{e}{m_0 c}$$

вместо $\mu/M = \frac{e}{2m_0c}$, как это следует из классической теории. Результат опыта был много позже его осуществления объяснен гипотезой спина: для собственных моментов электрона $\mu/M =$

 $=g\,rac{e}{2m_oc}$ при g=2, тогда как для орбитального движения g=1. Для усиления эффекта соленоид питается током с частотой, равной собственной частоте крутильных колебаний стержня, т. е. измерения выполняются по методу резонанса.

Фактор Ланде. Магнитный момент μ , находящийся в магнитном поле B, обладает потенциальной энергией $\Delta U = -(\mu B)$, однако при подсчете этой величины необходимо учитывать аномальность гиромагнитного отношения для собственных моментов, что усложняет выражение для энергии. Гиромагнитное отношение собственных моментов в два раза больше гиромаг-

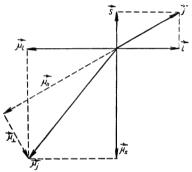


Рис. 230

ментого отношения орбитальных моментов, поэтому полный магнитный момент атома не будет совпадать с направлением полного механического момента. На рис. 230 это проявляется в том, что в принятом масштабе, когда μ_I в два раза больше \mathbf{I} , μ_S больше S в четыре раза. Угол между \mathbf{j} и μ_I обозначим через α . В результате магнитного спин-орбитального взаимодействия \mathbf{I} и \mathbf{s} будут прецессировать вокруг \mathbf{j} , это приведет к прецессии $\mathbf{\mu}$ вокруг \mathbf{j} . Разложим $\mathbf{\mu}$ на два компонента—параллельный и перпендикулярный \mathbf{j} : $\mathbf{\mu}_{\parallel}$ и $\mathbf{\mu}_{\perp}$. В результате прецессии $\mathbf{\mu}$ вокруг \mathbf{j} среднее значение $\mathbf{\mu}_{\perp} = 0$. Поэтому во всех явлениях будет проявляться только $\mathbf{\mu}_{\parallel}$, который и называют обычно магнитным моментом атома. Следовательно, $\Delta U = (\mathbf{\mu}_{\parallel} B)$. Подсчитаем его величину:

$$\mu_{ii} = \mu_{l} \cos(lj) + \mu_{s} \cos(s, j),$$

$$\cos(l, j) = \frac{l(l+1) + j(j+1) - s(s+1)}{2\sqrt{s(s+1)}\sqrt{j(j+1)}},$$

$$\cos(s, j) = \frac{s(s+1) + j(j+1) - l(l+1)}{2\sqrt{s(s+1)}\sqrt{j(j+1)}}.$$

где

Это выражение получено на основании теоремы косинусов в тригонометрии и выражения для модуля векторов, например, $|\mathbf{j}| = V \overline{j(j+1)} \hbar$. Учитывая, что $\mu_t = \frac{e\hbar}{2m.c} \sqrt{V I(l+1)}$ и $\mu_s = 2 \frac{e\hbar}{2m.c} \sqrt{s(s+1)}$, после подстановки получим:

$$\mu_{ll} = \frac{e\hbar}{2m_{0}c}g \ V j (j+1) = \mu_{0}g \ V j (j+1),$$

где
$$\mu_0 = \frac{e\hbar}{2m_0c}$$
 — магнетон Бора, $g = 1 + \frac{j(j+1) + s(s+1) - l(l+1)}{2j(j+1)}$ назы-

вается фактором (или множителем) Ланде, который играет роль гиромагнитного отношения в общем случае. При l=0 g=2; при s=0 g=1.

Выражение для энергии:

$$\Delta U = - (\mu_{\parallel} \mathbf{B}) = - \mu_{\theta} g \sqrt{j(j+1)} \mathbf{B} \cos(\mu_{\parallel} \mathbf{B}).$$

Ho

$$\cos (\mathbf{\mu}_{i} \cdot \mathbf{B}) = -\cos (\mathbf{j}, \mathbf{B}) - \frac{m}{\sqrt{i(i+1)}},$$

где $m=j,\ j-1,\ldots,-j$ — магнитное квантовое число. Тогда

$$\Delta U = g\mu_0 mB.$$

Расщепление уровней. В магнитном поле состояние с полным моментом J распадается на 2j+1 подуровней с расстояниями между ними $\delta U=\mu_0 Bg$ Если выражать поле в гауссах, то величина расщепления термов T (см $^{-1}$):

$$\delta T (cm^{-1}) = 4,685 \cdot 10^{-5} gB (ec).$$

Аномальный зееман-эффект. При переходе электрона из одного состояния в другое $(nljm \to n'l'j'm')$ в соответствии с правилами отбора излучается спектральная линия с волновым числом v_0 см $^{-1}$. Если атом поместить в магнитное поле, то термы расщепляются, что приводит к расщеплению линий. Это явление носит название эффекта Зеемана. Величина расщепления определится соотношением:

$$\mathbf{v} = T - T' = \left(T_{nljm} + \frac{mg \; \mu_0 B}{ch}\right) - \left(T_{n'l'j'm'} + \frac{m'g' \; \mu_0 B}{ch}\right) = \mathbf{v}_0 + \frac{\mu_0 B}{ch}(mg - m'g').$$

Величина $\frac{\mu_0 B}{ch} = v_L = 4,685 \cdot 10^{-5} \ B \ cm^{-1}$ носит название нормального Лоренцева расщепления.

В единицах у расщепление линии равно:

$$\Delta v = mg - m'g',$$

при этом $\Delta m = m - m' = 0, \pm 1$.

Пример. Расщепление линии Na $\lambda=5895,30$ Å, возникающей при переходе $3^2p_{1/2}\longrightarrow 3^2s_{1/2}$. Начальное состояние $2p_{1/2}:l=1;~j=1/2,~s-1/2$ өто дает $g=\frac{2}{3}$. Конечное состояние $2s_{1/2}:l=0$ j=1/2 и g=2. Схема расчета:

начальног

$$m = \frac{1}{2}$$

$$mg = \frac{1}{3}$$

$$m' = \sqrt{\frac{1}{2}}$$

$$-\frac{1}{3}$$

конечное

$$m'g'=1$$
 -

Стрелками обозначены переходы: $\Delta m = 1;$ 0; 0; —1. $\Delta v = 4/3;$ 2/3; —2/3; —4/3.

Структура линий всегда симметрична относительно центра — это позволяет

делать краткую запись.

Зеемановские компоненты поляризованы по-разному в зависимости от Δm : при $\Delta m = \pm 1$ компоненты поляризованы по правому и левому кругу (о-компоненты): при $\Delta m = 0$ имеем линейно поляризованное излучение с колебанием вдоль поля (π -компонент).

При сокращенной записи выписывается только половина компонентов в виде дроби с общим знаменателем, при этом π -компоненты записываются

в скобках. Для рассматриваемого примера:

$$\Delta v = \frac{(2) 4}{3}.$$

Число наблюдаемых компонентов будет зависеть от способа наблюдения.

При наблюдении вдоль поля л-компоненты не будут видны.

Эффект Пашена—Бака. При увеличении поля картина зеемановского расшепления претерпевает изменение, превращаясь в триплет. Это явление носит название эффекта Пашена—Бака. Объясняется оно тем, что при больших полях разрывается связь между μ_{ℓ} и μ_{s} , вследствие чего они начинают прецессировать независимо вокруг поля H. В этом случае расчет дает:

$$\Delta v = (\Delta m_l + 2\Delta m_s) v_L.$$

Ηо

$$\Delta m_l = 0, \pm 1;$$
 a $\Delta m_s = 0.$

Поэтому

$$\Delta v = v_L, 0, -v_L,$$

что дает «нормальный» лоренцевский триплет, объяснимый и в классической физике.

Понятие «сильное» или «слабое» поле определяется следующим соображением: если зеемановское расщепление меньше мультиплетного для данной линии, то поле слабое; если их величины сравнимы, то—сильное. Одно и то же поле для разных линий может быть или слабым, или сильным.

§ 13. Волновые свойства частиц

Гипотеза де Бройля. Исходя из некоторых оптико-механических аналогий, из связи геометрической оптики и волновой, французский физик Луи де Бройль выдвинул в 1924 г. гипотезу, что с каждым телом должна быть связана плоская волна. Движение этих волн должно отражать характер движения тел. Следовательно, если мы будем знать законы распространения этих волн, то, предположив взаимно однозначное соответствие между движением тела и распространением связанной с ним волны, мы сможем определить характер движения тел по распространению волн. Характеристики волн, связанных с телами, по предположению де Бройля, должны определяться через энергию E и импульс p тела:

$$\lambda = \frac{h}{p} = \frac{h}{mv}; \ v = \frac{E}{h}.$$

Легко видеть, что эти соотношения есть не что иное, как соотношения Эйнштейна для фотона, записанные «наоборот».

Уравнение плоской волны, идущей в направлении г, будет иметь вид:

$$\psi = \psi_0 e^{-\frac{2\pi i}{h}(Et - pr)}$$

В уравнении E, р—энергия и импульс тела (или частицы), г—координата, t—время, h—постоянная Планка, ψ_0 —амплитуда волны де Бройля,

 ф — обозначение самой волны.
 Свойства волн де Бройля. Это уравнение представляет плоскую, монохроматическую волну. Понятие монохроматических волн справедливо при условии: $-\infty < t < \infty; -\infty < x < \infty$, т. е. для колебаний, длящихся бесконечно долго во времени и заполняющих все пространство. Реальные волны всегда ограничены во времени и пространстве. В этом случае любую волну можно представить в виде определенного набора монохроматических волн. разложив любое колебание в интеграл Фурье:

$$\psi(x, t) = \int_{k_0 - \Delta k}^{k_0 + \Delta k} c(k) e^{-i(\omega t - kx)} dk.$$

Такое образование носит название группы волн, или волнового пакета, если Δk мало.

1. Групповая скорость света определяется соотношением:

$$v = \frac{d\omega}{d\,k} \,.$$

Учитывая связь между частотой и волновым числом волн де Бройля и энергией и импульсом, мы можем написать:

$$v = \frac{d\omega}{dk} = \frac{\hbar d\omega}{\hbar dk} = \frac{dE}{d\rho}, \quad \rho = \hbar k.$$

Используем связь между эпергией и импульсом: $E=c\,\sqrt{p^2+m_0^2c^2},$ тогда

$$v = \frac{dE}{d\rho} = \frac{2c\rho}{2\sqrt{\rho^2 + m_0^2c^2}} = \frac{c^2\rho}{E} = \frac{\rho}{m} = v_{\mathrm{T}},$$

т. е. групповая скорость волн де Бройля равна скорости частицы $v_{ au au}$

2. Фазовая скорость определяется соотношением:

$$u = \frac{\omega}{k} = \frac{\hbar \omega}{\hbar k} = \frac{E}{\rho} = \frac{mc^2}{mv_r} = \frac{c^2}{v_r} = \frac{c^2}{v_r}.$$

Фазовая скорость волн де Бройля обратно пропорциональна скорости частицы, или, что то же самое, групповой скорости. 3. Вычислим длину волны λ для электрона. Если он прошел разность

потенциалов V, то его импульс

$$p = \sqrt{2meV}$$
.

Длина волны

$$\lambda = \frac{h}{\sqrt{2meV}} .$$

Если выразить λ в ангетремах ($1 \mathring{A} = 10^{-10} M$), V - B вольтах, то после подстановки численных значений получим:

$$\lambda \,(\mathring{A}) = \sqrt{\frac{150}{V(\theta)}} = \frac{12,25}{V(\theta)}.$$

Для электрона, имеющего энергию 150 96, $\lambda = 1$ Å; если V = 1 6, то $\lambda = 12,25$ Å. Если электрон имеет скорость, близкую к скорости света, соотношение, основанное на классической связи между энергией и импульсом, оказывается непригодным. Для ультрарелятивистского электрона

$$p \approx \frac{E}{c}$$
 и $\lambda = \frac{hc}{E} = \frac{c}{v}$.

Если выразить энергию в мегаэлектронвольтах, а λ -в ангстремах, то

$$\lambda = \frac{3,18 \cdot 10^{-2}}{E (M98)} .$$

При E = 318 Мэв имеем $\lambda = 10^{-4}$ Å $= 10^{-14}$ м.

Для электрона, ускоренного в синхротроне до энергии T = 1,5 Гэв,

$$\lambda = 2.2 \cdot 10^{-15} \text{ m}.$$

Для протона, прошедшего небольшую разность потенциалов,

$$\lambda = \frac{0.286}{V V(s)} \text{ Å}.$$

Длина волны частиц при тепловом движении на основании $\frac{p^2}{2m} = \frac{3}{2} \ kT$ равна

$$\lambda = \frac{h}{\sqrt{3mkT}}...$$

Если выразить массу в a.e. m., T-в градусах, $\lambda-в$ ангстремах, то

$$\lambda = \frac{23.8}{V \overline{MT}} \text{ Å.}$$

Для протона или нейтрона M=1, тогда

$$\lambda = \frac{23.8}{V \overline{T}} \text{ Å}.$$

При $T \approx 300^\circ$ K $\lambda \approx 1.4$ Å.

Экспериментальная проверка гипотезы де Бройля. Опыты Девиссона— Джермера по рассеянию электронов. Первой исторической проверкой гипо-

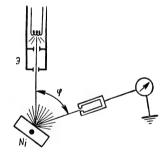


Рис. 231

тезы де Бройля были опыты американских физиков Девиссона и Джермера. На рис. 231 приведена схема опыта. На грань кристалла Ni из электронной пушки Э падает узкий пучок электронов. При соуда́рении с кристаллом



Гис. 232

пучок рассеивается во все стороны. Цилиндр Фарадея может перемещаться по окружности вокруг точки O. С цилиндром связан регистрирующий прибор, показывающий число электронов (по току), рассеянных в небольшом угле $d\omega$ (постоянном) под углом φ к направлению первоначального пучка.

При построении полярной диаграммы тока от угла ф для данного угла ф откладывается отрезок, пропорциональный количеству электронов. На рис. 232 приведена полярная диаграмма для рассеяния электронов на поликристалле никеля.

Обращает внимание наличие резко выраженных максимумов. Положение и величина максимумов зависят от энергии электронов. Попытка расчета полученной картины с точки зрения взаимодействия электрона как частипы с атомами кристалла не может объяснить наличия максимумов, передающих некую периодичность при отражении электронов. На рис. 233 приведена полярная диаграмма интенсивности рассеянных электронов от монокристалла никеля. Симметрично падающему лучу под углом зеркального отражения наблюдается резкий максимум тока. Так же, как и в предыдущем случае, объяснить наличие максимума под углом зеркального отражения, рассматривая электрон как заряженную частицу, взаимодействующую с заряженными ионами кристаллической решетки, оказывается невозможным. Наличие максимумов на рис. 232, 233 свидетельствует о механизме отражения, характерном для волнового процесса.

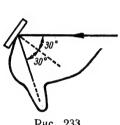


Рис. 233

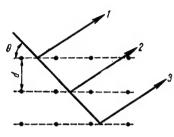


Рис. 234

Предположим, что с движением электронов действительно связана волна де Бройля, определяющая поведение электронов при их взаимодействии с ионами. В этом случае можно рассматривить отражение волн от атомных плоскостей (рис. 234) аналогично интерференции в тонких пленках в оптике. Если обозначить расстояние между атомными плоскостями буквой d, то разность хода лучей, отраженных от двух параллельных атомных плоскостей, будет определяться соотношением:

$$2d \sin \theta = m\lambda$$
,

где θ — угол скольжения, λ — длина волны, m — порядок интерференции.

Эта формула была получена для интерференции рентгеновых лучей на атомных плоскостях Вульфом и Бреггами и называется их именами. Ее можно использовать для проверки гипотезы де Бройля. Величину d можно определить по интерференции рентгеновых лучей. Расположим электронный луч и коллектор под равными углами к нормали и будем менять длину волны λ электронов, меняя величину ускоряющего напряжения. Тогда, если разность хода будет равна целому числу длин волн, то мы получим максимум тока, при полуцелом числе длин волн-минимум.

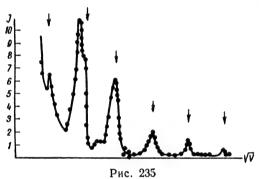
Положение максимумов легко рассчитать заранее. На основании соотношения $\lambda = \frac{12,25}{V}$ можно записать:

$$2d \sin \theta = \frac{12,25}{V} m.$$

или

$$V^{1/2} = \left(\frac{12,25}{2d \sin \theta}\right) m.$$

На рис. 235 вычисленное (ожидаемое) положение максимумов в координатах $V^{1/2}$, I (I—ток коллектора) отмечено стрелками. Сплошной линией обозначена экспериментально полученная кривая тока в зависимости от ускоряющего напряжения при фиксированном положении электронного луча, коллектора и монокристалла. Обращает на себя внимание, что вычисляемое и наблюдаемое положения максимумов для больших V прекрасно совпадают, но с увеличением длины волны (с уменьшением V) наблюдается систематически увеличивающееся расхождение. Оба эти факта говорят, что гипотеза де Бройля безусловно подтверждается, но что в расчетах не учтен какой-то фактор, сказывающийся при больших длинах волн. Расхождение между ожидаемым и наблюдаемым положениями максимумов объясняется следующими соображениями. Из фотоэффекта известно, что для того, чтобы вырвать электрон из металла в вакуум, необходимо сообщить ему энергию, произвести работу, а это означает, что потенциальная энергия электрон, имеющий в вакууме кинетическую энергию E и нулевую потенциальную



энергию, переходит в металл, то его полная энергия сохраняется. Следовательно, $E+0=E_1+(-\phi)$, или

$$E_1 = E + \varphi = eV + eU_0 = e(V + U_0),$$

т. е. кинетическая энергия электрона E_1 увеличивается на величину работы выхода. Но это означает, что длина волны де Бройля уменьшается:

$$\lambda = \frac{h}{\sqrt{2m(E+\varphi)}},$$

т. е. в формуле необходимо учитывать преломление волн де Бройля на границе вакуум — металл.

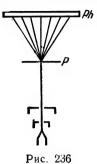
Коэффициент преломления для волн де Бройля, записанный через отношение фазовых и групповых скоростей, равен:

$$n = \frac{u}{u_1} = \frac{v_1}{v} = \sqrt{\frac{V + U_0}{V}} = \sqrt{1 + \frac{U_0}{V}}$$
,

где u, u_1 —фазовые, а v, v_1 —групповые скорости волн де Бройля в вакууме и в металле соответственно; U_0 —потенциал металла относительно вакуума $\left(U_0 = \frac{+\phi}{\rho} > 0\right)$.

Если учесть преломление волн де Бройля, то вычисляемое и наблюдаемое положения максимумов прекрасно совпадают. Определяемый из этих же опытов внутренний потенциал металла $U_{\rm o}$ хорошо согласуется со значениями, полученными из других явлений.

Дифракция электронов. Волновые свойства электронов можно обнаружить и другим способом. Если на тонкую поликристаллическую пластинку Р



пустить электронный пучок (рис. 236), то на экране *Ph* будет наблюдаться картина, подобная дифракционной картине рентгеновых лучей. На рис. 237 приведена фотография дифракционной картины для электронов от порошка NaCl. Здесь видно, что при прохождении поликристаллической пленки электроны летят по вполне определеным направлениям, определяемым дифракционными условиями.

Дифракционные явления наблюдаются не только с электронами, но и протонами, атомами и даже молеку-

Помимо дифракции электронов, можно наблюдать и их интерференцию. На рис. 238 приведена интерференционная картина, полученная с электронно-оптической бипризмой Френеля. На рис. 239 приведена схема действия электронно-оптической бипризмы Френеля.

Электроны из источника S проходят через симметричное электрическое поле, образованное двумя заземленными электродами ∂_1 и ∂_2 и электро.



Рис. 237

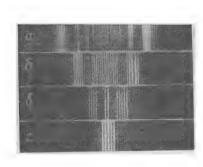


Рис. 238

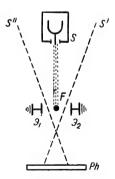


Рис. 239

дом F в виде тонкой проволоки. Меняя положительный потенциал на электроде F, можно менять преломляющую силу двойной призмы. Вследствие преломления на бипризме электронные волны, прошедшие через левую и правую половины призмы, сводятся на экране вместе. Волны,

прошедшие на экран Ph, получены из одной волны расщеплением в призме, поэтому они являются когерентными и дают на экране интерференционную картину. Для расчета разности хода можно рассматривать два мнимых когерентных источника S', S''. Размеры интерференционной картины пропорциональны длине волны, а так как длина электронных волн мала, то для наблюдения интерференционной картины требуется большое увеличение. Снимки (рис. 238) получены при различных ускоряющих напряжениях (разные λ).

Мы говорим, что электроны дифрагируют. Какой смысл мы вкладываем в это понятие? Чем отличается явление дифракции электронов от рассея-

ния электронов?

Действительно, электроны, пролетая через кристалл, взаимодействуют с атомами и ионами кристаллической решетки по законам взаимодействия точечных зарядов (собственных у ионов и наведенных, индуцированных у атомов). Учитывая взаимодействия со всеми атомами и ионами, встречающимися на пути электрона, казалось бы, можно было вычислить величину отклонения электронов от первоначального направления. Однако теория дает при этом монотонный спад числа рассеянных электронов с ростом угла рассеяния. Наличие и чередование максимумов классическая теория не объясняет. Наличие максимумов и минимумов говорит о том, что электрон обладает волновыми свойствами, что с его движением связано распространение волны, длина которой согласно предположению де Бройля определяется импульсом электрона:

$$\lambda = \frac{h}{n}$$
.

В таком случае мы, говоря о дифракции, подчеркиваем, что электрон, проходя кристалл, одновременно взаимодействует со всеми ионами с одинаковыми силами, что и дает дифракционную картину, характеризующуюся закономерным чередованием максимумов и минимумов.

Соотношение неопределенностей Гейзенберга. Естественно возникает вопрос, обладает ли волновыми свойствами каждая отдельная частица, или волновые свойства присущи набору электронов. В опытах Фабриканта, Бибермана и Сушкина для получения дифракционной картины использовался электронный пучок очень малой интенсивности, так что взаимодействие электронов в пучке, которое могло бы обусловить волновые свойства, отсутствовало. Однако и в этом случае получалась обычная картина. Это означает, что волновыми свойствами обладает каждая частица.

Из волновых свойств вытекает важный вывод, раскрывающий внутреннюю природу свойства микрочастиц: микрочастица (так же, как и любая волна) не имеет одновременно точного значения координаты и импульса. Это значит, что представлять движение микрочастиц по определенной траектории с определенной скоростью в каждой точке невозможно (подобно движению обычных, классических частиц), всякая волна не имеет траектории в виде геометрической линии. Последнее проявляется в том, что если мы будем измерять одновременно координаты, положение частицы и ее скорость или импульс, то неточности, с которыми мы можем измерять эти величины, удозлетворяют соотношению:

$$\Delta x \cdot \Delta p_x \geq h$$

где Δx — неточность в значении координаты электрона, Δp_x — неточность в значении импульса, связанная с неточностью в скорости соотношением:

$$\Delta p_{r} = m \Delta v_{r}$$
.

Это соотношение, постулированное впервые Гейзенбергом и называемое соотношением неопределенностей, буржуазными физиками трактуется идеалистически: невозможно одновременно измерить точно координату и им-

пульс частицы, ибо в процессе измерения, например, координаты измерительный прибор изменяет импульс микрочастицы; вследствие неконтролируемого воздействия измерительного прибора нарушается возможность причинного описания поведения микрочастиц и познания их свойств и характеристик. Отрицание причинности в микромире и его познаваемости заложено в махистском, позитивистском мировоззрении большинства крупнейших буржуазных физиков.

Согласно трактовке, принятой в советской физике, соотношения неопределенности ограничивают возможности перенесения представлений и образов из классической физики в физику микрочастиц, показывают их неприменимость. В соотношении неопределенности отражается своеобразие микрочастиц, подчеркивается синтез дуалистических, противоречивых

свойств — свойство волны и свойство частицы — микрочастиц.

Легко показать, что из волновых свойств действительно должны вытекать соотношения для неточностей. Рассмотрим дифракцию электронов на узкой щели шириной b, за которой расположен экран; после прохождения щели электроны дают дифракционную картину. Угловая величина нулевого максимума определяется соотношением:

$$\sin \varphi \approx \frac{\lambda}{b}$$
.

Дифракционное распределение обусловлено тем, что в момент прохождения электроном щели его импульс из $\mathbf{p}_0 = (p_x, 0)$ превратился в $\mathbf{p} = (p_x, \Delta p_y)$; величина $\Delta p_y \approx p_x \sin \phi \approx \rho \, \frac{\lambda}{b}$ характеризует неопределенность p_y —компонента импульса в результате дифракции. До прохождения щели $\Delta p_y = 0$. Рассмотрим теперь координату y. До прохождения щели координата y была совершенно неопределенной. В момент прохождения щели координата y0 определена с точностью до ширины щели b, а импульс при этом—с точностью Δp_y . Их произведение:

$$\Delta p_y \cdot \Delta y \approx p \, \frac{\lambda}{b} \, b = p \, \frac{h}{p} = h.$$

Если учесть максимумы более высоких порядков, то в общем случае:

$$\Delta p_y \cdot \Delta y \geqslant h$$
.

Соотношение неопределенностей, отражающее волновые свойства частиц, характеризует движения любых тел. Но так как размеры дифракционных картин пропорциональны длине волны, то волновыми свойствами частиц можно пренебречь, если эти частицы обладают большим импульсом. В этом случае можно описывать их движение как движение обычных частиц. Соотношение Гейзенберга при этом всегда удовлетворяется. Действительно, пусть пуля в 10 г движется со скоростью 800 м/сек. Предположим, что мы определим ее координату с точностью до 1 мк = 10^{-3} мм и скорость — с точностью до 10^{-3} % (!), т. е.

$$\Delta x = 10^{-4} \text{ cm}; \quad \Delta v_x = 8 \cdot 10^{-1} \text{ cm/cek}; \quad \Delta p_x = 8 \text{ e-cm/cek}.$$

Тогда

$$\Delta x \cdot \Delta p_x \sim 8 \cdot 10^{-4} \gg h$$
.

Соотношение неопределенностей заведомо выполняется, и мы вправе пренебрегать волновыми свойствами макротел и не учитывать их при описании движения. Другое положение в атомной физике. Если нас интересует движение электрона в атоме, мы должны знать его координату, например, с точностью до 10^{-3} размеров атома, т. е. $\Delta x \approx 10^{-11}~cm$, а скорость с точностью хотя бы до $\Delta v \approx c \approx 3 \cdot 10^{10}~cm/ce\kappa$, что соответствует $\Delta p_x \approx 2.7 \cdot 10^{-17}$.

Тогда $\Delta x \cdot \Delta p_x \approx 10^{-11} \cdot 2.7 \cdot 10^{-17} \approx 3 \cdot 10^{-23} < h = 6.625 \cdot 10^{-27}$. И для того чтобы выполнялось соотношение неопределенности, Δx должно быть около 10^{-9} , т. е. порядка размера атома.

Приведенный пример показывает, что попытка описать поведение электрона в атоме в терминах и понятиях классической физики оказывается несостоятельной. Предел применимости понятий классической физики к внутриатомным явлениям кладут волновые свойства частиц.

§ 14. Рассеяние электронов атомами и ионами

Упругое и неупругое соударения. Прохождение пучка электронов через разреженный газ приводит к уменьшению их числа в пучке, вызываемому рассеянием. Рассеяние есть результат сложного процесса взаимодействия электрона с атомом, который для краткости называют соударением. Различают упругое и неупругое соударения.

Соударение называется упругим, если сумма кинетических энергий электрона и атома сохраняется постоянной. Если же сумма кинетических энергий электрона и атома после соударения, будет меньше (или больше), чем до соударения, то соударение называется неупругим. Таким образом, при неупругом соударении часть кинетической энергии превращается в другие формы энергии.

Понятие эффективного сечения. Понятие эффективного сечения того или иного процесса играет в атомной и особенно в ядерной физике огромную

роль. Оно вводится в рассмотрение следующим образом.

Пусть на единичную площадку в единицу времени падает n_0 частиц, например электронов. Пусть на ней расположена частица с площадью поперечного сечения σ . Тогда вероятность того, что один (точечный) электрон попадет в эту частицу, будет равна отношению площадей: $\sigma/l^2 = \sigma$. Если таких частиц на единице площади будет n, то вероятность попадания для одного электрона будет $n\sigma$, а для $n\sigma$ 0 электронов — $n\sigma$ 0. При большом числе падающих частиц число попаданий

$$N = \sigma n n_0$$
.

Таким образом, площадь сечения шарика дает относительную вероятность попадания в него электрона. В случае, если электрон (протон, нейтрон или другая частица) падает, например, на фольгу, то представление об атоме как шарике непригодно. Непригодно понятие площади сечения для иона, на который падает электрон, поскольку их взаимодействие происходит на любых расстояниях. Но во всех этих случаях можно ввести понятие эффективного сечения (или эффективного поперечника) от как некоторой площади, вероятность попадания в которую равна вероятности «соударения» частиц. Введенное таким образом эффективное сечение процесса должно быть сложной функцией скоростей частиц, видов сталкивающихся частиц, типов рассматриваемых процессов.

Знание эффективных сечений тех или других процессов необходимо для вычисления некоторых характеристик процессов. Например, пусть параллельный пучок электронов с интенсивностью I падает на слой вещества (газ, фольга), в котором в единице объема содержится n атомов, имеющих эффективное сечение рассеяния электронов σ^* . Тогда вероятность рассеяния электронов слоем толщиной dx будет пропорциональна ndx σ^* . Это приведет к ослаблению интенсивности пучка на

$$-dI = Indx\sigma^* (dI < 0),$$

откуда легко получается зависимость интенсивности пучка от проходимой толщины:

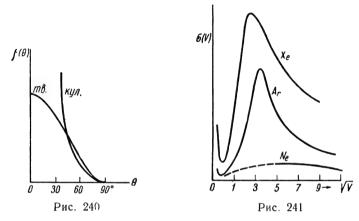
$$I = I_0 e^{-\sigma^* nx}$$

Обычно значок (*) у σ^* опускается.

Угловое распределение. Дифференциальный поперечник рассеяния. При столкновении с атомами электроны рассеиваются под различными углами. Большое значение имеет знание углового распределения рассеянных частиц, которое можно определить следующим образом: из всех рассеянных частиц в угловой интервал $d\Omega$ под углом θ к направлению движения электронов рассеется dN электронов:

$$dN = Nndxf(\theta) d\Omega$$
.

Из этого выражения следует, что $f(\theta)$ $d\Omega$ есть вероятность рассеяния электронов в угловом интервале $d\Omega$ под углом θ , т. е. это можно назвать дифференциальным поперечником рассеяния; $f(\theta)$ —вероятность рассеяния в единичном угловом интервале под углом θ , определяет угловое распределение рассеянных электронов.



Классическая физика и рассеяние. Классическая теория рассеяния частиц приводит к выводу, что угловое распределение $f(\theta)$ должно быть монотонной функцией угла θ (рис. 240). Рассматривая зависимость эффективного сечения от скорости электронов, классическая физика приводит к монотонной зависимости σ^* от v.

Эффект Рамзауэра. На рис. 241 приведены результаты по определе-

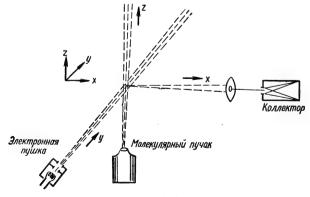


Рис. 242

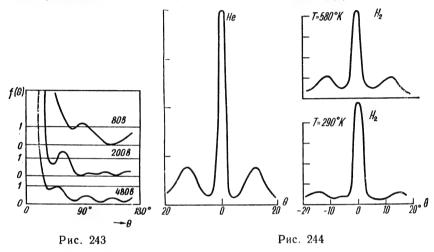
нию эффективного сечения и его зависимость от скорости для благо-

родных газов.

Обращает на себя внимание немонотонная зависимость σ от v. В области малых энергий наблюдается аномальная прозрачность газов, поперечник эффективного сечения $\sigma < \pi r^2$, где r—радиус атомов, полученный из газокинетических соотношений. Аномальная прозрачность газов при малых скоростях электронов известна как эффект P ам за y э p a.

Угловое распределение. Принципиальная схема измерения $f(\theta)$ сводится к следующему. Пучок молекул, даваемый молекулярной пушкой (рис. 242), обстреливается пучком электронов под прямым углом к молекулярному пучку. Коллектор может вращаться вокруг молекулярного пучка в пер-

пендикулярной ему плоскости, тем самым можно найти $f(\theta)$.



На рис. 243 приведена зависимость $f(\theta)$ для паров ртути, обстреливаемых электронами различных энергий. Обращает на себя внимание прекрасно выраженная периодичность, напоминающая дифракционные максимумы.

Дифракция тяжелых частич. На рис. 244 приведены кривые, дающие угловое распределение для интенсивности отраженного пучка атомов гелия и молекул водорода от кристалла фтористого лития. Они показывают, что и в этом случае наблюдаются дифракционные максимумы.

§ 15. Системы с отрицательным поглощением

Квантовая радиофизика. В последние годы бурное развитие получила отрасль физики, называемая квантовой радиофизикой, имеющая большое теоретическое и практическое значения. Основной задачей квантовой радиофизики является получение и усиление излучений с помощью квантовых систем (атомов, молекул, кристаллов). Использование квантовых систем позволяет получать крайне стабильные колебания ($\delta v/v$ порядка 10^{-12}), преобразовывать энергию излучения оптического участка спектра в энергию излучения сантиметрового и миллиметрового диапазона, что методами обычной радиофизики удается получить с большими трудностями.

Методы квантовой радиофизики позволяют получать излучение в инфракрасной области спектра значительно большей интенсивности, чем от тепловых источников. В оптической части спектра можно получить узкие

направленные пучки большой мощности.

Понятие отрицательной температуры. Равновесное распределение частиц по энергии Е описывается, в зависимости от их спина, функцией распределения Ферми — Дирака или Бозе — Эйнштейна:

$$f(E, T) = (e^{\frac{E-F}{kT}} \pm 1)^{-1}.$$

Характерной особенностью функции распределения является то, что вероятность с ростом энергии уменьшается. Это означает, что в системе из N частиц на более высоком энергетическом уровне будет меньше частиц, чем на более низком:

 $n_l < n_k$, если $E_l > E_k$.

В системах неравновесных в энергетически более высоких состояниях может находиться больше частиц, чем в более низких, т. е.

$$n_l > n_k$$
, если $E_l > E_k$.

В этом случае распределение частиц по состояниям можно описать теми же функциями распределения, если считать формально температуру отрицательной. Действительно, в случае статистики Больцмана:

$$n_{l} = Ne^{-\frac{E_{l}}{kT}}, n_{k} = Ne^{-\frac{E_{k}}{kT}},$$

$$n_{k} = ne^{-\frac{E_{k}}{kT}},$$

$$n_{k} = e^{\frac{E_{k} - E_{l}}{kT}}.$$

Если $E_l > E_k$ и $n_l > n_k$, то это возможно только в том случае, если считать T < 0. Необходимость введения понятия отрицательной температуры вытекает из того, что функции распределения равновесных состояний применяются к неравновесным распределениям. При этом необходимо иметь в виду, что отрицательная температура не имеет физического смысла, подобного понятию обычной температуры, а является только удобной математической величиной, характеризующей неравновесность системы. Если система имеет только два состояния E_1 и $E_2(E_2 > E_1)$, то

 $\frac{n_2}{n_1} = e^{\frac{E_1 - E_2}{kT}}.$

Если $T \longrightarrow +0$, то

$$n_2 = 0$$
, $n_1 = N$,

т. е. все частицы находятся на нижнем уровне. Если $T \longrightarrow (-0)$, то

$$n_1 = 0, n_2 = N,$$

т. е. все частицы находятся на верхнем уровне.

Если система имеет несколько уровней, то уровень E_{ℓ} может иметь отрицательную температуру только по отношению к одному или двум, или нескольким уровням, тогда как по отношению к остальным уровням он

имеет положительную температуру.

Отрицательная абсорбция. Важнейшим свойством систем с отрицательной температурой является то, что они обладают отрицательным поглощением. Это означает, что при прохождении светом систем с отрицательной температурой интенсивность света возрастает. Действительно, пусть вероятность перехода из состояния l в состояние k равна $w_{lk} (= w_{kl})$. Тогда число переходов из l в k будет пропорционально числу занятых состояний в l и числу свободных состояний в k:

$$I_{\ell k} \sim \omega_{\ell k} f_{\ell} (1 - f_k).$$

Переходы из l в k (излучение!) будут происходить как под действием нулевых флуктуаций вакуума (спонтанные переходы), так и под действием падающего излучения, пропорционально числу падающих фотонов n_{lk} (индуцированные, или вынужденные переходы):

$$I_{lk} = \omega_{lk} f_l (1 - f_k) (1 + n_{lk}).$$

Переходы из k в l (поглощение) определяется аналогичным соотношением:

$$I_{kl} = w_{kl} f_k (1 - f_l) n_{lk}.$$

Истинное «поглощение» будет равно разности:

$$I_{\text{HOFA}} = I_{kl} - I_{lk}$$

но

$$I_{kl} - I_{lk} = \omega_{lk} \, n_{lk} \, (f_k - f_l) + \omega_{lk} \, f_l \, (f_k - 1).$$

Это выражение показывает, что если уровень l имеет отрицательную относительно k температуру, то $I_{\text{погл}}{<}0$, так как $f_l{>}f_k$. Первый член пропорционален числу падающих фотонов. Это значит, что свет, проходя через систему, усиливается по мере ее прохождения:

$$I = I_0 e^{-\kappa x}$$

где x—проходимый светом путь, I_0 —интенсивность падающего на систему света, \varkappa —отрицательный коэффициент поглощения. Усиление пучка происходит потому, что индуцированные фотоны имеют ту же поляризацию и направление движения, что и падающие.

Второй член не зависит от числа падающих фотонов, поэтому он обус-

ловливает шумы усилителей.

Системы с отрицательной температурой могут служить не только для усиления, но и для генерации. Для этого на выходе луча из системы часть его энергии необходимо подвести к входу (положительная обратная связь), благодаря чему необходимость во внешнем источнике отпадает. Случайно возникшие излучения, например, за счет спонтанных переходов могут привести систему в устойчивое автоколебательное состояние.

Методы получения отрицательных температур. 1. Одним из первых методов получения отрицательных температур был метод сортировки молекул аммиака в молекулярном генераторе, созданном Басовым и Прохоровым. Молекулы аммиака распределены по различным вращательным и инверсионным уровням. Если их пропустить через неоднородное электрическое поле квадрупольного конденсатора, то они отклоняются в этом поле поразному, в зависимости от направления электрического дипольного момента молекулы. Таким образом удается собрать на оси конденсатора только активные молекулы, которые пропускают в резонатор, где и происходит усиление излучения.

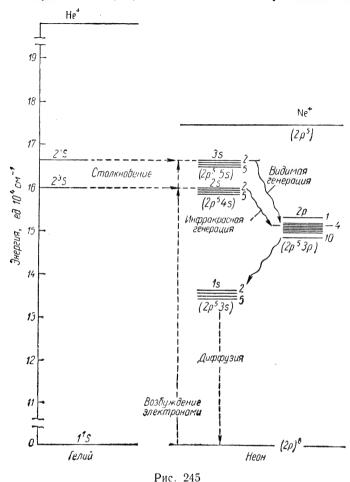
Увеличивая поток молекул, можно увеличить коэффициент усиления, но это приводит к самовозбуждению усилителя и превращению его в генератор. Молекулярный генератор на аммиаке работает в миллиметровом и сантиметровом диапазоне длин волн. Стабильность частоты молекулярного

генератора характеризуется величиной $\frac{\delta \nu}{\nu} \approx 10^{-12}$, которая до открытия эффекта Мёссбауэра была рекордной величиной.

2. Отрицательные температуры можно получить с помощью газового разряда. Прохождение тока через газ приводит к возбуждению атомов или молекул газа. В зависимости от соотношений времен жизни уровней для некоторых пар из них возможно получение отрицательных температур.

Первый газовый лазер непрерывного действия был создан Джаваном, Беннеттом и Херриотом в 1961 г. на смеси нейтральных газов гелия и неона. Основное состояние атома гелия ¹S является синглетным. «Основное состояние» ортогелия ³S лежит выше состояния ¹S на 19,8 эв и является

метастабильным, так как переход на основное состояние парагелия 1S запрещен правилами отбора для орбитального квантового числа $\Delta L \neq 0$ и спинового квантового числа. Поэтому при пропускании через газ электрическоготока в результате соударений атомов гелия сэлектронами большое число



атомов гелия будет переведено из основного состояния в состояние 8 S (при электронном соударении возможны переходы между состояниями с нарушениями правил отбора, поскольку электрон может принять на себя излишний момент количества движения). Но это означает, что атомы гелия будут накапливаться в состоянии 8 S, откуда они не могут вернуться в исходное состояние путем излучения фотона. Время жизни атомов гелия в состоянии 8 S равно приблизительно 10^{-2} сек (метастабильное состояние). Атомы гелия могут вернуться в нормальное состояние, отдав свою энергию другому атому в результате столкновения. Передача энергии будет тем вероятнее, чем меньше расстояние между уровнями энергии сталкивающихся атомов. Атомы

неона имеют уровни энергии, лежащие ниже уровня энергии ⁸S на величину 0 04—0,15 ³⁸. Поэтому атомы гелия передают энергию возбуждения атомам неона. Тем самым достигается инверсия населенностей верхних уровней неона относительно нижних. Благодаря этому возможно усиление и генерация некоторых линий неона. В настоящее время работают неон-гелиевые, лазеры, дающие излучение с длинами волн 0,6328, 1,523, 3,3913 мк и целый ряд других линий. Генератор представляет собой трубку длиной около метра и диаметром около сантиметра, наполненную гелием при давлении около одного тэра и неона при давлении около десятой тора. Резонатор представляет собой два плоскопараллельных зеркала, покрытых диэлектрическими зеркалами с коэффициентом отражения 0,95—0,97.

Лазер дает непрерывный пучок света небольшой мощности (доли мил-

ливатта).

Кроме неон-гелиевого лазера созданы лазеры на других газовых смесях неон-кислород, аргон-кислород, гелий-ксенон, и чистых газах: гелий, неон, аргон, криптон, ксенон, пары цезия и другие вещества.

На рис. 245 представлена схема уровней неона и гелия, используемая

в квантовом генераторе.

Для создания отрицательной температуры используют, помимо неупругих столкновений, оптическую накачку, электронный удар, энергию диссоциации.

3. Отрицательные температуры могут быть получены в полупроводниках. Для этого к полупроводнику прикладывается импульсное электрическое поле. Благодаря этому определенная часть электронов из валентной зоны будет переведена в свободную зону. Концентрация свободных носителей в зонах окажется повышенной по сравнению с их равновесным распределением. Отрицательная температура по отношению к валентной и свободной зонам будет получена, если, например, $f(E) \geqslant 0.5$ для энергии E вблизи E_v —потолка валентной зоны. Практически при этом полупроводник будет вырожденным. Для образования отрицательных температур необходимо, чтобы время жизни

свободных носителей было больше времени установления равенства температуры электронов и температуры решетки (время замедления электронов). Возникающие при этом трудности связаны с необходимостью получения низких температур $(1-2^{\circ}K)$.

Практически работающие лазеры с указанным механизмом еще не созданы.

В 1962 г. Холлом и другими был создан полупроводниковый лазер, отрицательная температура в котором получается инжекцией неосновных носителей в *p*-, *n*-переходе. Если включить *p*-, *n*-переход в прямом направном получается в прямом получается в получается в получается в получается в прямом получается в получает

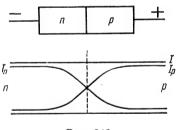


Рис. 246

лении (минус на *n*-область, плюс на *p*-область), то через переход можно пропустить большой ток. В *n*-области он переносится в основном электронами, а в *p*-области—дырками (основными носителями). Однако смена носителей происходит не мгновенно: электроны из *n*-области проникают в *p*-область, в то время как дырки из *p*-области проникают в *n*-область—*p*-, *n*-переход инжектирует неосновные носители. Неосновные носители рекомбинируют в некоторой области около *p*-, *n*-перехода. Это явление иллюстрируется составом тока в области перехода на рис. 246. Благодаря инжекции неосновных носителей их концентрация может превышать равновесную на много порядков. Это означает, что между валентной зоной и зоной проводимости создается отрицательная температура. Помещая диод в резонатор, можно вызвать индуцированное когерентное излучение.

В настоящее время работают лазеры из арсенида галлив, дающие импульсное излучение в области $0,842~m\kappa$, фосфида индия и др. Лазер представляет собой диод с плоским p-, n-переходом небольшой площади (сотые доли cm^2), боковые грани которого полируются для создания резонатора. Активная область находится в непосредственной близости к p-, n-переходу, лазер излучает вдоль плоскости перехода. Излучаемая мощность измеряется десятками и сотнями ватт. Порог генерации находится при плотности тока от 2000 до $8000~a/cm^2$. Коэффициент преобразования электрической энергии в полупроводниковых лазерах достигает большой величины (50 и более процентов), тогда как в диэлектрических лазерах (рубин и др.) коэффициент полезного действия составляет несколько процентов. Преимуществом полупроводникового лазера является также и то, что управление излучением проводится через электрическое поле, питающее диод. Излучение диодного лазера имеет значительно большую ширину спектра, чем у диэлектрических лазеров.

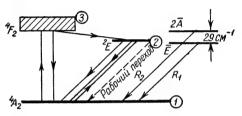


Рис. 247

4. Широкое распространение получил метод двойного резонанса, сущность которого сводится к следующему. Пусть система имеет три энергетических уровня— E_1 , E_2 , E_3 , ($E_1 < E_2 < E_3$). Если на систему воздействовать частотой ω_{12} , то между уровнями 1-2 или 2-3 могут возникнуть состояния с отрицательной температурой. В таком случае излучение с частотой ω_{12} , или ω_{23} , будет усиливаться. Таким путем энергия оптической части спектра может легко преобразовываться в энергию миллиметрового диапазона или инфракрасного участка спектра. С помощью кристаллов (рубин) удается получать излучения в оптической области спектра.

Для подбора уровней используют в основном переходные элементы: хром, железо, лантаниды, актиниды, которые имеют недостроенные оболочки с огромным числом энергетических уровней. При помещении таких атомов в поле кристалла, стекла, пластмасс или жидкостей происходит перестройка уровней энергии. Благодаря их очень большому числу можно подобрать внешнее поле таким, что в системе вновь возникших уровней будут уровни с различным временем жизни от нескольких наносекунд до десятков миллисекунд (метастабильные состояния), при этом между уровнями могут быть как переходы с излучением, так и безызлучательные переходы. Поэтому между некоторыми уровнями можно создать отрицательную температуру. Первый генератор был создан на рубине. В настоящее время работают лазеры на других веществах: корунд с примесью редкоземельных элементов (празеодим, самарий, гольмий и др.), фторид кальция с примесью редкоземельных элементов, урана и других, фторид стронция с подобными же добавками, вольфромат кальция с примесью неодима и других элементов. Число активных веществ возрастает очень быстро. Рубиновые лазеры работают пока в импульсном режиме; вольфромат кальция позволяет получать непрерывное излучение.

Рубиновый лазер позволяет получать импульсы света с расходимостью пучка в несколько минут, длительностью от нескольких миллисекунд до сотен наносекунд. Энергия одного импульса может достигать сотен

джоулей при мощности в сотни мегаватт. Благодаря этому лазерный пучок способен прожигать стальные листы толщиной около $15\,$ мм. В сфокусированном лазерном пучке напряженность электрического поля волны достигает величин $10^{8}\,$ в/см.

На рис. 247 представлена схема уровней иона хрома в рубине. Ионы хрома переводятся из основного состояния, поглощая свет в зеленой области спектра (чем и объясняется цвет рубина), на уровни 4F_2 , откуда они переходят без излучения за время 10^{-7} сек на уровень 2E . Но этот

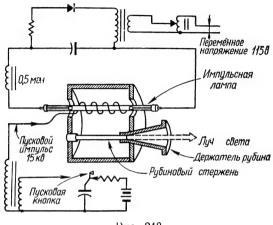


Рис. 248

уровень является метастабильным со временем жизни около $10^{-2}\, ce\kappa$, благодаря чему на нем можно создать отрицательную температуру относительно основного состояния $^4A_{\bullet}$.

Кристалл рубина длиной в несколько сантиметров и диаметром в несколько миллиметров облучается ксеноновой лампой, дающей интенсивное излучение в видимой области спектра при разряде батареи конденсаторов через нее. Благодаря этому создается инверсия населенностей между основным состоянием и состоянием 2E . При помещении кристалла в резонатор возникает индуцированное когерентное излучение большой мощности в красной области спектра λ 6943A.

На рис. 248 представлена схема лазера на рубине.

Основы квантовой механики

§ 1. Волновая функция

Квантовая механика — это механика микромира, механика движения микрочастиц в микрополях — в атомах, молекулах, кристаллах. Отображая резкое своеобразие микромира, квантовая механика имеет целый ряд особенностей, делающих ее на первых порах трудной для восприятия и

усвоения.

Основной особенностью квантовой механики является ее статистический характер: она позволяет вычислять лишь вероятность того или иного значения определенной физической величины. Причина этого кроется в корпускулярно-волновом дуализме микромира, в том, что микрочастицы обладают как корпускулярными, так и волновыми свойствами. Однако между классической статистической механикой и квантовой механикой есть глубокое различие. Статистическая механика основана на механике Ньютона, она возникает в результате усреднения характеристик движения отдельных частиц. В принципе мы могли бы дать описание движения отдельной частицы, но это связано с огромными математическими трудностями. Квантовая механика в современной трактовке исходит из того, что в принципе невозможно построение теории индивидуального микропроцесса, что возможна лишь теория статистических совокупностей — ансамблей, тождественных микрообразований.

Вторая особенность микромира и, следовательно, квантовой механики, атомизм—дискретность физических величин; например, заряд в микромире изменяется на величину, кратную заряду электрона е. Не наблюдается 1 1

заряда $\frac{1}{2}e$, или $\frac{1}{4}e$, и т. д. Огромную роль в микромире играет постоянная Планка * $\hbar = 1,054 \cdot 10^{-27}$ эре $\cdot ce\kappa = 1,054 \cdot 10^{-39}$ $\partial \mathscr{K} \cdot ce\kappa$, так называемый квант действия, —это та основная мера, которой измеряются все основные величины в микромире.

Чтобы понять необходимость и своеобразие квантовой механики, необходимо хорошо представить те экспериментальные факты, из которых она

вытекает.

Третья особенность заключается в том, что при построении аппарата квантовой механики мы всегда исходим из классической механики, в которую квантовая механика переходит при $\hbar \to 0$. Квантовая механика берет свое обоснование в классической физике, без которой она не может быть построена.

 $^{^*}$ $\hbar=rac{h}{2\pi}$ называется также постоянной Дирака.

Однако квантомеханическое описание имеет целый ряд особенностей. Например, нельзя представить себе движение микрочастиц, как движение по какой-то определенной траектории. Это вытекает, например, из опытов по интерференции электронов. Но если движение электрона нельзя представить в виде движения по траектории, то, следовательно, понятие скорости для электронов (микрочастиц) нельзя определять так же, как мы это делаем для обычных частиц.

Истолкование волн де Бройля. Опыты показывают, что волны де Бройля реальны, объективны. Какой же физический смысл они должны иметь? Первоначально предполагалось, что элементарные частицы—волновые пакеты. Однако волновые пакеты обладают дисперсией даже в вакууме,

так как фазовая скорость зависит от частоты: $u = \frac{\hbar k}{2m}$, что ведет к размазыванию, расплыванию волнового пакета в пространстве. Но элементарные

зынанию, расплыванию волнового пакета в пространстве. По элементарные частицы—очень устойчивые образования, следовательно, они не могут

моделироваться волновыми пакетами, группой волн.

В связи с возникшим противоречием Борн предложил другую трактовку волн де Бройля. Пустим на экран один, два, три и т. д. электрона. Получим ли мы на экране электронографа полную, но слабую картину дифракции? Нет, на экране мы получим отдельные точки дифракционной картины. Пуская электрон один за другим, мы увидим, что чаще всего они попадают в те точки экрана, на которые приходится максимум интенсив-

ности волн де Бройля. Сравним это со светом.

Интенсивность интерференционной картины мы получаем только на основе волновой теории света, она пропорциональна квадрату амплитуды напряженности электрического вектора световой волны. Но с точки зрения фотонной теории интенсивность определяется числом фотонов, попадающих в данное место интерференционной картины. Следовательно, число фотонов в данном месте определяется квадратом амплитуды световой волны, но для одного фотона квадрат амплитуды определит вероятность попадания фотона в ту или другую точку интерференционной картины. Аналогично, вероятность нахождения микрочастицы в элементе объема dV, взятого вокруг данной точки:

 $dw = |\psi|^2 dV = \psi \psi^* dV$,

т. е. квадрат модуля $|\psi|^2$ есть плотность вероятности распределения электронов по пространству: $\frac{dw}{dV} = |\psi|^2$. Запись $w = |\psi|^2 = \psi \psi^*$ вместо ψ^2 вытекает из того, что ψ может оказаться комплексной величиной, и тогда ψ^2 будет также комплексной, но вероятность есть вещественная положительная величина.

Условие нормировки. Очевидно, что положение частицы необходимо рассматривать во всем пространстве. В таком случае, то, что частица где-то находится, является достоверным событием, но вероятность этого события равна единице. Следовательно, $\int \psi^* \psi \ dV = 1$ — вероятность достоверного события.

Замечание. В данном случае, как и ниже, пределы интегрирования опускаются. Под ними понимаются границы области существо-

вания переменной интегрирования.

Равенство интеграла единице носит название «условие нормировки», поскольку этим самым накладывается определенное условие на выбор постоянных коэффициентов, которые могут входить в волновую функцию ψ . Так как $\psi = \psi(x, y, z, t)$, то условие нормировки должно выполняться для любого момента времени, в противном случае оно не имеет смысла.

Это условие всегда может быть выполнено, если волновая функция имеет вид волнового пакета. Но в частном случае плоских волн оно не

может быть выполнено.

Действительно, если

$$\psi = Ae^{-i(\omega t - kx)}, \quad \psi^* = A^*e^{i(\omega t - kx)},$$

TO

$$\psi^*\psi = A^*A = |A|^2$$
,

тогда

$$\int \psi^* \psi \ dV = |A|^2 \int dV = \infty.$$

В этом случае условие нормировки должно быть сформулировано по-другому (см. «Ортонормировка функций для непрерывного спектра», стр. 372).

Таким образом, значение $\psi(x,y,z,t)$ позволяет определить лишь вероятность того или иного значения координаты микрочастицы. Следовательно, квантовая механика, позволяя вычислять лишь вероятности, является теорией статистической. Для проверки ее выводов необходимо иметь дело с очень большим числом тождественных систем, так называемых квантовых ансамблей.

Нельзя делать выводы из сказанного, что волновыми свойствами должны обладать лишь совокупности частиц. Волновыми свойствами обладает каждая частица, что проверялось экспериментально Фабрикантом, Биберманом, Сушкиным.

§ 2. Уравнение Шредингера

Необходимо найти дифференциальное уравнение, которому удовлетворяют волны де Бройля во всех случаях, с тем, чтобы можно было решать различные практические задачи.

Уравнение для плоских волн де Бройля. Чтобы получить уравнение для

 $-\frac{i}{\hbar} \; (Et-p\mathbf{r})$ плоских волн де Бройля: $\psi = A\mathbf{e}$, необходимо продифференцировать ψ один раз по времени и дважды—по пространственным координатам, в результате чего получим:

$$\left(E - \frac{p^2}{2m}\right) \psi = \left(i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} + \frac{\hbar^2}{2m} \Delta \psi\right).$$

Ho так как $E = \frac{p^2}{2m}$, то

$$i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = -\frac{\hbar^2}{2m} \Delta \psi,$$

где $\Delta = \frac{\partial^2}{\partial x^2} + \frac{\partial^2}{\partial y^2} + \frac{\partial^2}{\partial z^2}$ — оператор Лапласа.

У раснение Шредингера. Предположим теперь, что частица находится в некотором поле, которое имеет потенциал U(x,y,z). Тогда полная энергия частицы будет складываться из кинетической $T=\frac{p^2}{2m}$ и потенциальной U(x,y,z):

$$E = T + U = \frac{p^2}{2m} + U(x, y, z).$$

Австрийский физик Эрвин Шредингер предположил, что для частицы в поле U надо «подставить» в уравнение волны $\psi \approx {
m e}^{-{i\over\hbar}} (Et-p{
m r})$ выражение

полной энергии. В таком случае

$$\begin{split} \frac{\partial \psi}{\partial t} &= -\frac{i}{\hbar} \, E \psi, \quad \text{или} \quad E \psi = i \hbar \, \frac{\partial \psi}{\partial t} \, , \\ &\frac{p^2}{2m} \, \psi = -\frac{\hbar^2}{2m} \, \Delta \psi. \end{split}$$

Ho $E = \frac{p^2}{2m} + U$, тогда

$$\begin{split} E\psi &= \left(\frac{p^2}{2m} + U\right)\psi, \\ i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} &= \left(-\frac{\hbar^2}{2m}\Delta + U\right)\psi. \end{split}$$

Это выражение носит название уравнения Шредингера.

Условия, налагаемые на функцию ф. Для того чтобы решение уравнения Шредингера имело смысл, необходимо наложить на волновую функцию ф

следующие условия.

1. Однозначность. Состояние движения определяется функцией ф. По смыслу ψ есть амплитуда вероятности, следовательно, $\psi^*\psi$ — плотность вероятности, а $\psi^*\psi\,dV$ — вероятность найти частицу в объеме dV около точки $x,\ y,\ z$ в момент времени t. Эта вероятность вполне определенная величина, следовательно, ф должна быть однозначной функцией координат и времени, в противном случае мы получим, что для одной и той же точки г имеется две или больше вероятностей, что лишено всякого физического смысла,

Примечание. ψ определена с точностью до ${
m e}^{ilpha}$, где lpha—любая

вещественная величина.

2. Конечность. Чтобы вероятность была конечной, необходимо. чтобы функция ф была всюду конечной и вместе со своей первой произ-

водной обращалась в ноль на бесконечности.

3. Непрерывность. Состояние микрочастиц описывается волновой функцией ф—это аналог траектории в классической физике. Состояние квантовой системы в пространстве и времени должно меняться непрерывно. А это означает, что ф должна быть функцией непрерывной. Вместе с непрерывностью волновой функции ф должна быть непрерывной и ее первая производная. С точки зрения математики это является естественным требованием, поскольку уравнение Шредингера является уравнением второго порядка по пространственным координатам, и для того чтобы оно имело смысл всюду, необходимо, чтобы и ψ и $\nabla \psi$ были всюду непрерывны. Вектор плотности тока вероятности. Условие нормировки не зависит

от времени. Если в некоторый момент t

$$\int \psi^*(x, y, z, t) \psi(x, y, z, t) dx dy dz = 1,$$

то это равенство сохраняется во все моменты времени. Действительно, полагая, $\int \psi^* \psi \, dV = f(t)$, находим:

$$\frac{df}{dt} = \int \frac{\partial \psi^*}{\partial t} \psi \, dV + \int \psi^* \, \frac{\partial \psi}{\partial t} \, dV.$$

Подставляя вместо $\frac{\partial \psi}{\partial t}$ и $\frac{\partial \psi^*}{\partial t}$ их выражения из уравнения Шредингера, после сокращения получим:

$$\frac{df}{dt} = \frac{i\hbar}{2m} \int \operatorname{div} \left[\psi^* \nabla \psi - \psi \nabla \psi^* \right] dV = \frac{i\hbar}{2m} \int \left[\psi^* \nabla \psi - \psi \nabla \psi^* \right]_n ds.$$

Но так как на бесконечности ψ и $\nabla \psi$ обращаются в ноль, то $\frac{df}{dt} = 0$ и, следовательно, f(t) = const = 1. Из предыдущего равенства можно записать для произвольного объема v:

$$\int \left\{ \frac{\partial}{\partial t} (\psi^* \psi) + \operatorname{div} \left[\frac{i\hbar}{2m} (\psi \nabla \psi^* - \psi^* \nabla \psi) \right] \right\} dV = 0.$$

Уравнение совпадает по форме с уравнением неразрывности: $\frac{\partial \varrho}{\partial t} + \operatorname{div} \mathbf{j} = 0$ — в гидродинамике и теории электричества. Так как $\psi^*\psi = w$ есть плотность вероятности, то вектор $\mathbf{j} = \frac{i\hbar}{2m} \left(\psi \nabla \psi^* - \psi^* \nabla \psi \right)$ называется вектором плотности тока вероятности.

Замечание. Если система описывается вещественной волновой функцией $\psi^* = \psi$, то j = 0.

Плотность заряда и плотность тока. Если известна волновая функция, то тем самым известно распределение плотности вероятности $w=\psi^*\psi$ для частицы. Величина $ew=e|\psi|^2$ дает плотность электрического заряда облака, создаваемого частицей, а ej—плотность электрического тока, $m\psi^*\psi$ —плотность вещества, mj—плотность потока вещества.

Среднее значение координаты и функции от координаты. Если известна вероятность того или иного значения координаты, например, для $x-w\left(x\right)=\psi^{*}\left(x\right)\psi\left(x\right)$, то ее среднее значение определяется обычным спо-

собом:

$$\langle x \rangle = \int w(x) x dx = \int \psi^*(x) x \psi(x) dx.$$

Пусть задана произвольная функция F(x).

Вероятность того, что координата частицы принимает значение в единичном интервале вокруг точки x_1 , есть $\psi^*(x_1) \times \psi(x_1)$, а тем самым это есть вероятность того, что $F(x) = F(x_1)$, но в таком случае

$$\int w(x) F(x) dx = \int \psi^*(x) F(x) \psi(x) dx = \langle F \rangle$$

есть среднее значение функции F(x).

§ 3. Операторы

Понятие оператора. В квантовой механике огромную роль играют операторы. Оператор есть символическая запись тех действий, которые необходимо проделать над произвольной функцией u для получения некоторой другой функции v. Таким образом, оператор — это рецепт, по которому одной функции ставится в соответствие другая функция. Из определения следует, что понятие оператора является обобщением понятия функции, т. е. закона, рецепта, согласно которому одной величине (x) ставится в соответствие другая (y): y = f(x). Операторы обозначаются часто таким образом: \hat{L} , \hat{M} , \hat{A} ... Тогда

$$\hat{L}u = v$$
; $v(x) = \hat{L}u(x)$.

Примеры операторов. 1. Оператор дифференцирования $\hat{L} = \frac{d}{dx}$:

$$\mathbf{v} = \hat{L}\mathbf{u} (\mathbf{x}) = \frac{d\mathbf{u}}{d\mathbf{x}}.$$

2. Оператор интегрирования $\hat{L} = \int \dots dx$:

$$v(x) = \hat{L}u(x) = \int u(x) dx.$$

3. Оператор возведения в степень $\hat{L} = (...)^n$:

$$v = \hat{L}u = (u)^n = u^n.$$

4. Оператор извлечения корня $\hat{L} = \sqrt[n]{\dots}$

$$v(x) = \hat{L}u = \sqrt[n]{u(x)}$$

и т. д.

Понятие линейного оператора. Оператор называется линейным, если он удовлетворяет следующему условию:

$$\hat{L}[au(x) + bv(x)] = \hat{L}(au(x)) + \hat{L}(bv(x)) = a\hat{L}u(x) + b\hat{L}v(x),$$

гле a и b — постоянные величины.

Примеры линейных операторов - оператор дифференцирования, интегрирования, умножения. Операторы () n , n — нелинейны. Единичный оператор. Оператор называется единичным, если он остав-

ляет произвольную функцию u(x) неизменной:

$$\hat{L} u = u = \hat{1} u = \hat{E} u$$
.

Сложение операторов. Суммой операторов \hat{A} и \hat{B} называется такой оператор, результат действия которого равен сумме результатов действия слагаемых, т. е.

$$\hat{C} = \hat{A} + \hat{B}$$
, если $\hat{C}u = \hat{A}u + \hat{B}u$.

 ${\mathcal Y}$ множение операторов. Оператор $\hat{\mathcal C}$ будет называться произведением операторов \hat{A} на \hat{B} слева:

$$\hat{C} = \hat{A}\hat{B}$$
, если $\hat{C}u = \hat{A}(\hat{B}u)$.

Произведение операторов зависит от порядка сомножителей

$$\hat{C}' = \hat{B}\hat{A}$$
.

Если $\hat{C}' = \hat{C}$, то операторы называются коммутирующими, или перестановочными.

Для коммутирующих операторов

$$\hat{A}\hat{B} = \hat{B}\hat{A}$$
, или $\hat{A}\hat{B} - \hat{B}\hat{A} = 0$.

Если $\hat{A}\hat{B} \neq \hat{B}\hat{A}$, т. е. $\hat{A}\hat{B} - \hat{B}\hat{A} \neq 0$, то операторы называются некоммутирующими.

Примеры. Рассмотрим операторы координаты \hat{x} и $\frac{d}{dx}$:

$$\hat{x}\frac{\hat{d}}{dx} \neq \frac{\hat{d}}{dx}\,\hat{x}.$$

Действительно.

$$\left(\frac{\hat{d}}{dx}\,\hat{x}\,\right)u = \frac{\hat{d}}{dx}\,\left(\hat{x}u\right) = \frac{\hat{d}}{dx}\left(xu\right) = \frac{dx}{dx}u + x\,\frac{du}{dx} = u + x\,\frac{du}{dx} = \hat{1}u\,+\hat{x}\,\frac{\hat{d}}{dx}\,u.$$

Отсюда

$$\frac{\hat{d}}{dx} \hat{x} - \hat{x} \frac{\hat{d}}{dx} = \hat{1}$$

$$\hat{x} \; \frac{\hat{d}}{dy} = \frac{\hat{d}}{dy} \; \hat{x} \; .$$

Оператор, обратный к данному. Это такой оператор, который из функции $v=\hat{L}u$ получает функцию u, т. е. оператор \hat{L}^{-1} будет называться обратным к оператору \hat{L} , если

$$v = \hat{L}u$$
, a $\hat{L}^{-1}v = u$.

Очевидно, что

$$\hat{L}^{-1}\hat{L} = \hat{L}\hat{L}^{-1} = \hat{1}.$$

Оператор, комплексносопряженный к данному. Такой оператор \hat{L}^* получается из данного \hat{L} заменой всех знаков перед мнимой единицей.

Возведение операторов в степень.

$$\hat{L}^n = \underbrace{\hat{L}\hat{L}...\hat{L}}_n$$

Следовательно, от оператора \hat{L} можно определить произвольную функцию, обоснованием чему является возможность разложить данную функцию в ряд Тейлора с заменой переменной на степень оператора; например:

$$e^{\hat{L}} = \left\{1 + \hat{L} + \frac{1}{2}\hat{L}^2 + \ldots\right\}.$$

Собственные функции и собственные значения операторов. Функции, которые при действии на них оператора \hat{L} переходят сами в себя с умножением на постоянную величину, носят название собственных функций данного оператора, т. е. если $\hat{L}u = Lu$, то u-c обственная функций и я данного оператора, а L называется собственным значением оператор а. Собственным функциям u_1, u_2, u_3, \ldots будут соответствовать собственные значения L_1, L_2, L_3, \ldots Набор собственных значений L_i операратора \hat{L} называется его спектром.

Понятие самосопряженного, или эрмитова, оператора. Оператор называется самосопряженным, или эрмитовым, если он удовлетворяет условию:

$$\int v^* \hat{L} u \ dx = \int u \hat{L}^* v^* dx$$

(операция самосопряжения сводится к перестановке местами функций u и v^* и замены \hat{L} на \hat{L}^*).

Пример.

$$\hat{L} = i \frac{d}{dx}$$
;

$$\int_{-\infty}^{\infty} v^* \hat{L}u \ dx = \int_{-\infty}^{\infty} v^* i \frac{d}{dx} u \ dx = iv^* u \Big|_{-\infty}^{\infty} - i \int_{-\infty}^{\infty} u \frac{dv^*}{dx} \ dx = + \int_{-\infty}^{\infty} u \hat{L}^* v^* dx.$$

Следовательно, $\hat{L}=i\,rac{d}{dx}$ — эрмитов оператор, а $\hat{L}=rac{d}{dx}$ — не эрмитов.

Произведение двух эрмитовых операторов \hat{L} и \hat{M} . Его можно представить в виде:

$$\hat{L}\hat{M} = \frac{1}{2} (\hat{L}\hat{M} + \hat{M}\hat{L}) + \frac{1}{2} (\hat{L}\hat{M} - \hat{M}\hat{L}),$$

где первая полусумма является эрмитовым, а вторая — антиэрмитовым оператором.

Антиэрмитов оператор удовлетворяет соотношению:

$$\int v^* \hat{L} u \, dx = - \int u \hat{L}^* v^* dx.$$

Следовательно, любой эрмитов оператор может быть превращен в антиэр-митов умножением на мнимую единицу.

Вещественность собственных значений эрмитова оператора. Собственные значения самосопряженного оператора вещественны, что доказывается следующим образом:

$$\hat{L}\psi_{m} = L_{m}\psi_{m}; \quad \hat{L}^{*}\psi_{m}^{*} = L_{m}^{*}\psi_{m}^{*};$$

$$L_{m} = \int \psi_{m}^{*}\hat{L}_{m}\psi_{m}dx = \int \psi_{m}\hat{L}^{*}\psi_{m}^{*}dx = L_{m}^{*}.$$

Здесь использовано условие эрмитовости и нормировки функций.

Ортогональность собственных функций операторов. Функции v(x) и u(x) называются ортогональными, если

$$\int v^*(x) \ u(x) \ dx = \int u^*(x) \ v(x) \ dx = 0.$$

Теорема. Собственные функции оператора ортогональны. Доказательство*.

$$\hat{L}\psi_m = L_m\psi_m$$
, $\hat{L}^*\psi_n^* = \hat{L}_n^*\psi_n^* = L_n\psi_n^*$.

Умножим эти равенства слева на ψ_n^* и ψ_m соответственно; проинтегрируем и вычтем одно из другого, тогда левая часть дает ноль:

$$\int \psi_n^* \hat{L} \psi_m dx - \int \psi_m \hat{L}^* \psi_n^* dx = \int \psi_m \hat{L}^* \psi_n^* dx - \int \psi_m \hat{L}^* \psi_n^* dx = 0$$

Следовательно,

$$(L_m - L_n) \int \psi_n^* \psi_m \, dx = 0.$$

Если $L_m \neq L_n$, то

$$\int \psi_n^* \psi_m dx = 0.$$

Условие ортонормировки. Каждая собственная функция должна быть нормирована к единице:

$$\int \psi_m^* \psi_m dx = 1.$$

Объединяя условие нормировки и свойство ортогональности, кратко записывают:

$$\int \psi_m^* \psi_n dx = \delta_{mn} = \begin{cases} 1 & \text{при } m = n; \\ 0 & \text{при } m \neq n. \end{cases}$$

Полнота собственных функций оператора. Собственные функции образуют полную систему в том смысле, что любую функцию того же класса можно разложить по ним, т. е. представить в виде их линейной комбинации:

$$u(x) = \sum_{m} C_{m} \psi_{m}(x).$$

^{*} Доказательство проводится для дискретного спектра. Для непрерывного спектра доказательство проводится аналогично.

Коэффициенты разложения C_n определяются условием:

$$\int \psi_n^*(x) u(x) dx = \int \psi_n^* \sum C_m \psi_m dx = \sum_m C_m \delta_{mn} = C_n.$$

Ортонормировка собственных функций для непрерывного спектра. Если собственные значения изменяются непрерывно, то собственные функции зависят параметрически от собственных значений, так что их записывают в виде $\psi(x, L)$, или $\psi_L(x)$:

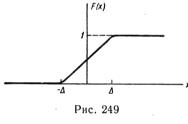
$$\hat{L}\psi_L(x) = L\psi_L(x),$$

и в этом случае собственные функции нормируются к так называемой бфункции:

$$\int \, \psi_{L'}^{*}(x) \, \psi_{L}\left(x\right) \, dx = \delta \left(L' - L\right) = \left\{ \begin{array}{cc} \infty & \text{при } L' = L, \\ 0 & \text{при } L' \neq L. \end{array} \right.$$

Свойства б-функции:

а) $\delta(x)$ можно определить как предел производной от F(x), имеющей вид, изображенный на рис. 249:



$$F\left(x\right) = \left\{ \begin{array}{ll} 0 & \text{при } x < -\Delta, \\ 1 & \text{при } x > \Delta, \\ 0.5 + \frac{1}{2\Delta}x & \text{при } |x| < \Delta. \end{array} \right.$$

Тогда $\delta(x) = \lim_{\Delta \to 0} F'(x) = \begin{cases} 0 & \text{при } x \neq 0, \\ \infty & \text{при } x = 0; \end{cases}$ 6) $\int_{0}^{\infty} \delta(x) dx = 1;$

B)
$$\delta(x-a) = \begin{cases} 0 & \text{при } x \neq a, \\ \infty & \text{при } x = a; \end{cases}$$

Г)
$$\int_{c}^{d} f(x) \, \delta(x-a) \, dx = \left\{ \begin{array}{c} f(a), \text{ если } c < a < d, \\ 0, \text{ если } a < c \text{ или } a > d. \end{array} \right.$$

Разложение по собственным функциям непрерывного спектра. Произвольную функцию $\psi(x)$ можно представить в виде:

$$\psi(x) = \int c(L) \psi_L(x) dL,$$

где

$$c(L) = \int \psi_L^*(x) \psi(x) dx,$$

что вытекает из условия ортонормировки.

§ 4. Постулаты квантовой механики

1. Если квантовая система может находиться в состояниях, описываемых волновыми функциями ψ_1 и ψ_2 , то она может находиться и в состоянии $\psi = a\psi_1 + b\psi_2$, где a и b—произвольные числа (принцип суперпозиции (наложения) состояний).

2. Қаждой механической величине L в квантовой механике ставится в соответствие линейный самосопряженный оператор \hat{L}_1 действующий на

волновую функцию ф:

 $L \rightarrow \hat{L}$.

При этом между операторами должны быть такие же соотношения, как и

между соответствующими классическими величинами.

3. Среднее значение любой динамической (физической) величины в состоянии, описываемом волновой функцией $\psi(x)$, определяется соотношением:

$$\langle L \rangle = \int \psi^* (x, y, z, t) \, \hat{L} \psi (x, y, z, t) \, dv = \int \psi \hat{L}^* \psi^* dv.$$

4. Динамическая переменная (физическая величина) может иметь только такие значения, которые содержатся в спектре собственных значений ее оператора.

5. Значение волновой функции в момент времени t+dt определяется через значение волновой функции в данный момент времени t уравнением Шре-

дингера:

$$i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t}(x, y, z, t) = \hat{H}\psi(x, y, z, t),$$

где \hat{H} — оператор Гамильтона.

Замечания к постулатам квантовой механики. Принцип суперпозиции, так же как и остальные постулаты, не может быть непосредственно проверен хотя бы потому, что волновая функция не может быть экспериментально измерена. Измерить можно лишь квадрат ее модуля фф*. Он вводится по следующим соображениям: волновая функция в квантовой механике играет ту же роль для описания состояния частицы, как и временноз уравнение траектории в классической механике, где существует принцип суперпозиции перемещений, движения. Принцип суперпозиции отражает факт независимости одного состояния от другого (сравните принцип суперпозиции сил, световых пучков и т. д.) Этот принцип позволяет разложить любое состояние по собственным функциям любого оператора. Для получения какой либо физической величины по волновой функции над ней необходимо проделать те или иные операции, рецепт которых символически записывается в виде ее оператора. При этом основную ценность имеет не столько сам оператор, сколько некоторые результаты его действия на волновую функцию, в первую очередь его собственные значения. Для того, чтобы найти квантовомеханические операторы, необходимо исходить из классической механики. Это и дает возможность найти все операторы, установив каким-либо образом вид одного-двух операторов. Линейность операторов следует из принципа суперпозиции; эрмитовость — из вещественности физических величин.

Третий постулат является обобщением выражения для среднего значения координаты $\langle x \rangle = \int \psi^* x \psi \ dx$. Однако это выражение можно было бы записать и в таком виде:

$$\langle x \rangle = \int \psi^* \psi x \ dx = \int x \psi^* \psi \ dx.$$

Очевидно, что для произвольного оператора подобная цепь равенств не может иметь место и, следовательно, необходимо выбрать выражение для среднего из комбинаций:

$$\int \psi^* \hat{L} \psi \, dx; \qquad \int \hat{L} \psi^* \psi \, dx; \qquad \int \psi^* \psi \hat{L} dx.$$

Последнее соотношение можно отбросить сразу—оператор должен действовать на волновую функцию, стоящую от него справа. Выбор между первым и вторым соотношением диктуется следующим: если мы имеем состояние, описываемое собственной функцией ψ_m , то $\langle L \rangle = L_m$. Но это

можно получить для произвольного оператора только из первого выражения:

$$\langle L \rangle = \int \psi_m^* \hat{L} \psi_m dx = L_m \int \psi_m^* \psi_m dx = L_m,$$

тогда как второе выражение в общем случае этого не дает. Третий постулат используется для установления вида операторов.

Четвертый постулат устанавливает связь между результатами измере-

ний и вычислений, подчеркивая их идентичность.

Некоторым логическим обоснованием для пятого постулата является случай свободного движения частицы — случай плоской волны де Бройля. Для произвольного поля U уравнение Шредингера не может быть «выведено» с помощью каких-либо математических равенств, так же как и все другие основные законы физики (сравните с законами Ньютона, они ниоткуда не «выводятся»).

Пятый постулат отводит оператору Гамильтона — гамильтониану (по добно тому, как функции Гамильтона в классической механике) особую

роль.

Общий метод вычисления вероятностей результатов измерения. Пусть мы имеем некоторое состояние $\psi(x)$ и хотим измерять L. Что мы получим? Квантовая механика утверждает, что будут получаться различные значения L с различной вероятностью.

Èсли

$$\psi(x) = \sum_{n} C_{n} \psi_{n}(x)$$
, или $\psi^{*}(x) = \sum_{m} C_{m}^{*} \psi_{m}^{*}(x)$,

то можно выразить среднее значение через коэффициенты C_n :

$$\langle L \rangle = \int \psi^* \hat{L} \psi dx.$$

Подставив сюда разложения для ψ и ψ^* и учитывая условия ортонормировки, получим:

$$\langle L \rangle = \sum_{n} C_{n}^{*} C_{n} L_{n} = \sum |C_{n}|^{2} L_{n} = \sum w (L_{n}) L_{n},$$

т. е. $w\left(L_n\right)=C_n^*C_n=|C_n|^2$ есть вероятность того, что в процессе измерения величины L в данном состоянии ψ мы обнаружим, что $L=L_n$ (если $\sum |C_n|^2=1$).

Коммутация операторов и их измерение. Если имеется некоторое состояние ψ , то две (или более) физические величины могут быть одновременно измерены, если их операторы коммутируют. Измеримость величин L и M в состоянии ψ означает, что ψ является собственной функцией как \hat{L} так и \hat{M} :

$$\hat{L}\psi = L\psi; \quad \hat{M}\psi = M\psi.$$

Но тогда

$$(\hat{L}\hat{M} - \hat{M}\hat{L})\psi = \hat{M}(\hat{L}\psi) - \hat{L}(\hat{M}\psi) = 0.$$

Соотношение неопределенностей. Если два оператора не коммутируют, то соответствующие физические величины не могут быть измерены одновременно (и тем самым они не имеют одновременно точных значений). Это вытекает из того, что если ψ не является собственным состоянием \hat{L} , то при измерении L происходит разложение ψ по собственным состояниям \hat{L} , но в таком случае результат измерения меняет состояние, вследствие чего измерить \hat{M} оказывается невозможным.

Между результатами измерений (и значений) двух величин с некоммутирующими операторами существует определенная связь. Если $\widehat{A}\widehat{B}$ —

 $-\hat{B}\hat{A}=i\hat{C}$, то среднеквадратичные отклонения этих величин связаны между собой:

$$\langle \Delta A^2 \rangle \cdot \langle \Delta B^2 \rangle \geqslant \frac{\langle C \rangle^2}{4}$$
 ,

где, например,

$$\langle \Delta A^2 \rangle = \int \psi^* (\hat{A} - \langle A \rangle)^2 \psi \, dx$$
, a
 $\langle \hat{A} \rangle = \langle A \rangle = \int \psi^* \hat{A} \psi \, dx$.

Изменение механической величины во времени. Изменение механической величины во времени должно описываться некоторым оператором, вид которого можно установить, исходя из определения среднего значения величины:

$$\langle L \rangle = \int \psi^* \hat{L} \, dx.$$

Естественно определить

$$\frac{d\langle L\rangle}{dt} = \lim_{\Delta t \to 0} \frac{\langle L(t+\Delta t)\rangle - \langle L(t)\rangle}{\Delta t}.$$

Но, если учесть пятый постулат,

$$\begin{split} \frac{d}{dt} \langle L \rangle &= \int \psi^* \frac{\partial \hat{L}}{\partial t} \psi \, dx \, + \int \frac{\partial \psi^*}{\partial t} \, \hat{L} \, \psi \, dx \, + \int \psi^* \hat{L} \, \frac{\partial \psi}{\partial t} \, dx = \int \psi^* \left\{ \frac{\partial \hat{L}}{\partial t} + \frac{1}{i\hbar} \times (\hat{L}H - \hat{H}\hat{L}) \right\} \psi \, dx. \end{split}$$

Таким образом, производная по времени от среднего равна среднему значению от некоторого оператора:

$$\frac{\partial \hat{L}}{\partial t} + \frac{1}{i\hbar} (\hat{L}\hat{H} - \hat{H}\hat{L}),$$

который естественно назвать оператором производной по времени:

$$\frac{d\hat{L}}{dt} = \frac{\partial \hat{L}}{\partial t} + \frac{1}{i\hbar} (\hat{L}\hat{H} - \hat{H}\hat{L}).$$

Тогда можно сказать, что производная по времени от среднего значения равна среднему значению от производной:

$$\frac{d}{dt} < L > = < \frac{dL}{dt} > = \int \psi^* \frac{d\hat{L}}{dt} \psi \, dx.$$

Величина $\frac{1}{i\hbar}(\hat{L}\hat{H}-\hat{H}\hat{L})=[\hat{H},\,\hat{L}]$ называется квантовой скобкой Пуассона, по аналогии с классической скобкой Пуассона.

Интегралы движения. Если оператор \hat{L} явно не зависит от времени и коммутирует с гамильтонианом, то величина L сохраняется во времени, т. е. является интегралом движения.

В квантовой механике имеются те же интегралы движения, что и в классической физике:

- а) полная энергия E, если $\frac{\partial \hat{H}}{\partial t} = 0$;
- б) импульс для свободного движения;
- в) момент импульса в полях с центром симметрии.

Оператор \hat{x} должен быть определен как операция умножения на $x: \hat{x}\psi = x\psi$, или $\hat{x} \equiv x$. В общем случае $\hat{r}\psi$ (r, t) = $r\psi$ (r, t), или $\hat{r} \equiv r$. Собственная функция оператора x, соответствующая собственному значению a, удовлетворяет равенству:

$$x\psi_a(x) = x\psi_a(x) = a\psi_a(x)$$
.

Так как x — переменная величина, a — произвольная фиксированная величина, то равенство сохранится только в том случае, если при $x \neq a$ $\psi_a(x) = 0$, т. е. $\psi_a(x) = \delta(x-a)$.

Соответственно для г:

$$\psi_{\Gamma_0}(\mathbf{r}) = \delta(x - x_0) \delta(y - y_0) \delta(z - z_0).$$

Классические скобки Пуассона. Оператор импульса является одним из важнейших квантовомеханических операторов. Вид его устанавливается на основании второго постулата.

Полная производная по времени некоторой функции $F\left(q,\,p,\,t\right)$, зависящей от координат q, импульсов p и времени t, в классической физике имеет вид:

$$\frac{dF}{dt} = \frac{\partial F}{\partial t} + \sum_{i} \left(\frac{\partial F}{\partial q_{i}} \cdot \frac{dq_{i}}{dt} + \frac{\partial F}{\partial p_{i}} \cdot \frac{dp_{i}}{dt} \right).$$

Используя канонические уравнения (уравнения Гамильтона):

$$\frac{dq_i}{dt} = \frac{\partial H}{\partial p_i}; \quad \frac{dp_i}{dt} = -\frac{\partial H}{\partial q_i},$$

где H = H(p, q) — функция Гамильтона (полная энергия), выраженная через импульс и координаты, можно записать:

$$\frac{dF}{dt} = \frac{\partial F}{\partial t} + \sum_{i} \left(\frac{\partial F}{\partial q_{i}} \frac{\partial H}{\partial p_{i}} - \frac{\partial H}{\partial q_{i}} \frac{\partial F}{\partial p_{i}} \right) = \frac{\partial F}{\partial t} + (H, F);$$

через $(H,\ F)$ обозначена сумма, называемая классической скобкой Π уассона.

Скобку Пуассона можно определить для любой пары функций u(q, p); v(q, p), зависящих от координат и импульсов, соотношением:

$$(u, v) = \sum_{i} \left(\frac{\partial v}{\partial q_{i}} \cdot \frac{\partial u}{\partial \rho_{i}} - \frac{\partial u}{\partial q_{i}} \cdot \frac{\partial v}{\partial \rho_{i}} \right).$$

Опо называется также перестановочным соотношением для и и v. Тогда

$$(p_{j}, q_{k}) = \sum_{i} \left(\frac{\partial q_{k}}{\partial q_{i}} \cdot \frac{\partial p_{j}}{\partial p_{i}} - \frac{\partial p_{j}}{\partial q_{i}} \cdot \frac{\partial q_{k}}{\partial p_{i}} \right) = \delta_{jk},$$

$$(q_{j}, q_{k}) = \sum_{i} \left(\frac{\partial q_{k}}{\partial q_{i}} \cdot \frac{\partial q_{i}}{\partial p_{i}} - \frac{\partial q_{j}}{\partial q_{i}} \cdot \frac{\partial q_{k}}{\partial p_{i}} \right) = 0,$$

$$(p_{j}, p_{k}) = 0.$$

Оператор импульса \hat{p} . Потребуем, чтобы для операторов \hat{p} и \hat{r} были аналогичные перестановочные соотношения. Тогда

$$[\hat{p}_x, \hat{x}] = \frac{1}{i\hbar} (\hat{x} \hat{p}_x - \hat{p}_x \hat{x}) = 1,$$

или

$$x \frac{\hat{p}_x}{i\hbar} - \frac{\hat{p}_x}{i\hbar} x = 1,$$

$$1 = \frac{d}{dx}x - x\frac{d}{dx} = x\left(-\frac{d}{dx}\right) - \left(-\frac{d}{dx}\right)x.$$

Сравнивая эти соотношения, мы приходим к выводу:

$$\hat{p}_x = -\frac{d}{dx}$$
, или $\hat{p}_x = -i\hbar \frac{d}{dx}$.

В общем случае

$$\hat{p} = -i\hbar \nabla; \quad \hat{p}_x = -i\hbar \frac{\partial}{\partial x}; \quad \hat{p}_y = -i\hbar \frac{\partial}{\partial y}; \quad \hat{p}_z = -i\hbar \frac{\partial}{\partial z}.$$

Соотношения

$$\hat{x} \, \hat{p}_x - \hat{p}_x \hat{x} = i \hat{h},$$

$$y \, \hat{p}_y - \hat{p}_y \hat{y} = i \hat{h},$$

$$z \hat{p}_z - \hat{p}_z z = i \hat{h}$$

были впервые установлены Гейзенбергом и называются перестановочными соотношениями Гейзенберга.

Собственные функции находятся из уравнения для них:

$$\hat{p}_x \psi_{p_x}(x) = -i\hbar \frac{d}{dx} \psi_{p_x}(x) = p_x \psi_{p_x}(x),$$

откуда

$$\psi_{p_x}(x) = A e^{\frac{ip_x x}{\hbar}}$$

есть уравнение плоской волны. Нормированные функции для трехмерного случая имеют вид:

$$\psi_p(x, y, z) = \frac{1}{(2\pi\hbar)^{3/2}} e^{-\frac{i}{\hbar}(pr)}$$
.

Оператор кинетической энергии:

$$\hat{T} = \frac{\hat{p}^2}{2m} = -\frac{\hbar^2}{2m} \, \Delta.$$

Его собственные функции совпадают с собственными функциями оператора импульса (они коммутируют):

$$\psi_T(x) = \psi_p(x) = \frac{1}{(2\pi\hbar)^{3/2}} e^{-\frac{i}{\hbar} (\rho_x x + \rho_y y + \rho_z z)},$$

собственные значения:

$$T = \frac{p^2}{2m} .$$

Оператор потенциальной энергии. $\hat{U} = U(\mathbf{r})$ —есть операция умножения на функцию $U(\mathbf{r})$. Собственная функция— δ -функция.

 $m{Fa}$ мильтониам. Оператор Гамильтона определяется как сумма оператора кинетической \hat{T} и потенциальной \hat{U} энергий, выраженных через импульс и координагы:

$$\hat{H}(\hat{\mathbf{p}}, \hat{\mathbf{r}}) = \hat{T} + \hat{U}(\mathbf{r}) = -\frac{\hbar^2}{2m} \Delta + U(x, y, z).$$

Функция сохраняет свою роль и в том случае, если

$$U = U(x, y, z, t)$$
.

Несмотря на то, что гамильтониан определяется как сумма операторов кинетической и потенциальной энергий, его необходимо рассматривать как один оператор, так как \hat{T} и \hat{U} не коммутируют и, следовательно, не имеют одновременно точных значений. Собственное значение гамильтониана нельзя рассматривать как сумму собственных значений \hat{T} и \hat{U} . Собственные значения \hat{H} обозначаются обычно через E. Уравнение для них:

$$\hat{H}\psi = E\psi$$
.

Оператор скорости. Так как $\hat{\mathbf{r}}$ явно от времени не зависит, то оператор скорости

$$\hat{\mathbf{v}} = [\hat{H}, \hat{\mathbf{r}}].$$

Ho
$$[\hat{H}, \hat{\mathbf{r}}] = \frac{\hat{p}}{m} = -\frac{i\hbar}{m} \nabla$$
, следовательно,

$$\hat{\mathbf{v}} = \frac{\hat{p}}{m}$$
.

Связь между $\hat{\mathbf{i}}$ и $\hat{\mathbf{v}}$:

$$\hat{\mathbf{j}} = \frac{1}{2} (\psi^* \hat{\mathbf{v}} \psi - \psi \hat{\mathbf{v}} \psi^*) = \frac{1}{2m} (\psi^* \hat{p} \psi - \psi \hat{p} \psi^*).$$

Оператор силы

$$\frac{dp_x}{dt} = [\hat{H}, \hat{p}_x] = -\frac{\partial U}{\partial x} = -\frac{\partial H}{\partial x} = \hat{F}_x; \mathbf{F} = -\nabla U.$$

Соотношение неопределенностей Гейзенберга для кооординат и импильса. Так как $\hat{x} \hat{p}_x - \hat{p}_x \hat{x} = i\hbar$, то

$$\langle \Delta x^2 \rangle \cdot \langle \Delta \rho_x^2 \rangle \geq \frac{\hbar^2}{4}$$
.

Это означает, что частица не имеет одновременно точных значений координаты и импульса и тем самым не имеет траектории.

§ 5. Теория представлений

Так как волновую функцию непосредственно измерить нельзя, а измеряются механические величины, то их определенный набор может характеризовать состояние столь же хорошо, как и волновая функция. В силу соотношения неопределенностей квантовомеханический набор в два раза беднее классического набора.

Если в качестве величины, определяющей состояние частицы, взята величина L (например, p), то в таком случае говорят, что волновая функция и операторы взяты в L-представлении.

Волновая функция в L-представлении. Пусть волновая функция $\psi(x, y, z)$ задана в координатном или x (x = x, y, z)-представлении. Кроме того, известен оператор $\hat{L}=\hat{L}$ ($-i\hbar\nabla$, $\hat{\mathbf{r}}$) в x-представлении и его собственные функции $\psi(x, L)$. Тогда

$$\psi(x) = \int C(L) \, \psi(x, L) \, dL,$$

где

$$C(L) = \int \psi^*(x, L) \psi(x) dx$$

взаимно однозначным образом связано с $\psi(x)$: одно определяет другое, поэтому величину C(L) можно считать волновой функцией в L-представлении. Величина C(L) есть амплитуда вероятности того, что величина L лежит в единичном интервале вокруг $L:w(L) \, dL = |C(L)|^2 \, dL$ совершенно аналогично смыслу $\psi(x, y, z)$ в x-представлении.

Собственная функция $\psi(x,L)$ в L-представлении есть δ -функция, так

как, если

$$\psi(x, L) = \int C(L, L') \psi(x, L') dL',$$

то

$$C(L, L') = \int \psi^*(x, L') \psi(x, L) dx = \delta(L - L').$$

Следовательно, оператор \hat{L} в его собственном представлении есть умножение на L:

$$\hat{L}(L) \equiv L$$

или

$$\hat{L}C(L) = LC(L).$$

Чтобы применять аппарат квантовой механики, нужно уметь любой оператор \hat{M} перевести в L-представление.

Пример. В импульсном представлении оператор импульса

$$\hat{p} \equiv p; \ \psi_{p'}(p) = \delta (p - p'),$$

а оператор координаты и его собственная функция имеют вид:

$$\hat{x}(p) = i\hbar \frac{\partial}{\partial p_x}; \quad \psi_x(p) = \frac{1}{(2\pi\hbar)^{1/2}} e^{\frac{ip_x x}{\hbar}} = (\psi_p^*(x)).$$

Таким образом, для перехода от x-представления к L-представлению необходимо знать вид $\hat{L}(x)$ и его собственные функции $\psi_L(x)$, а для нахождения вида \hat{M} в L-представлении нужно знать $\psi_M(x)$ и $\hat{M}(x)$. Преобразуя $\psi_M(x)$ в $\psi_M(L)$ и используя условия $\hat{M}(L)$ $\psi_M(L) = M\psi_M(L)$, можно найти $\hat{M}(L)$. В случае непрерывного спектра оператора \hat{L} $\hat{M}(L)$ будет иметь вид «матрицы»:

$$\hat{M}\left(L',\;L\right) = \int \psi^*\left(x,\;L'\right)\,\hat{M}\left(x\right)\,\psi\left(x,\;L\right)\,dx.$$

Волновая функция в E-представлении. Энергетическое, или E-представление, наиболее употребительно. Пусть ψ_1 , ψ_2 , ψ_3 , ...—собственные функции, а E_1 , E_2 , E_3 , ...—собственные значения оператора Гамильтона. Тогда произвольная функция $\psi(x)$ может быть представлена в виде:

$$\psi(x) = \sum_{n} C_n \psi_n(x).$$

Набор коэффициентов $C_n = \int \psi_n^*(x) \, \psi(x) \, dx$ полностью определяет волновую функцию $\psi(x)$, поэтому $\{C_n\}$ есть волновая функция в E-представлении. Вид оператора в E-представлении. Пусть

$$\varphi(x) = \hat{L}(x) \psi(x).$$

Тогда

$$\psi(x) = \sum_{m} a_{m} \psi_{m}(x) \quad \text{if } \phi(x) = \sum_{n} b_{n} \psi_{n}(x);$$
$$\sum_{n} b_{n} \psi_{n}(x) = \sum_{m} a_{m} \hat{L} \psi_{m}.$$

Умножая слева на $\psi_b^*(x)$ и интегрируя, получим:

$$b_k = \sum_m L_{km} a_m$$
, где $L_{km} = \int \psi_k^*(\mathbf{x}) \, \hat{L} \psi_m (\mathbf{x}) \, d\mathbf{x}$.

Величины L_{km} образуют таблицу-матрицу: первый индекс обозначает номер строчки, второй — столбца:

$$\begin{pmatrix} L_{11}L_{12}L_{13} & \dots \\ L_{21}L_{22}L_{23} & \dots \\ L_{31}L_{32}L_{33} & \dots \\ \dots & \dots & \dots \end{pmatrix} = \hat{L}(E),$$

так как $\{b_n\}$ равно $\phi(E)$, а $\{a_m\}=\psi(E)$. Матрицы. Действие с ними. 1. Сложение матриц. Пусть имеем две матрицы $\{a_{mn}\}$ и $\{b_{mn}\}$, они соответствуют операторам \hat{A} и \hat{B} . Тогда, если $\hat{A} + \hat{B} = \hat{C}$, то

$$c_{mn} = \int \psi_m^* \hat{C} \psi_n dx = \int \psi_m^* (\hat{A} + \hat{B}) \psi_n dx = a_{mn} + b_{mn},$$

гле

$$a_{mn} = \int \psi_m^* \hat{A} \psi_n \, dx; \quad b_{mn} = \int \psi_m^* \hat{B} \psi_n \, dx.$$

2. Умножение матриц. Матрица $\{c_{mn}\}$ будет равна произведению матриц $\{a_{mn}\}\cdot\{b_{mn}\}$, если матричный элемент $c_{mn}=\sum a_{mt}b_{ln}$, т е. элемент

т-строки и п-столбца получается путем сложения произведений каждого элемента m-строки \widehat{A} на каждый элемент n-столбца \widehat{B} (правило «строки на столбец»).

3. Матрица оператора в его собственном представлении. Так как $\hat{H}\psi_n = E_n\psi_n$, то

$$H_{mn} = \int \psi_m^* \hat{H} \psi_n dx = \int \psi_m E_n \psi_n dx = E_n \delta_{mn}.$$

Такая матрица имеет вид

$$\begin{pmatrix} H_{11} & 0 & 0 & 0 \dots \\ 0 & H_{22} & 0 & 0 \dots \\ 0 & 0 & H_{33} & 0 \dots \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} E_1 & 0 & 0 & 0 \dots \\ 0 & E_2 & 0 & \dots \\ 0 & 0 & E_3 & \dots \end{pmatrix}$$

и называется диагональной. Если оператор коммутирует с \hat{H} , то он имеет также диагональную матрицу.

4. Транспонированная матрица. Матрица $ilde{A}$ называется транспонированной по отношению к А, если она получается поворотом А вокруг диагонали, в результате чего строки становятся столбцами, а столбцы строками, т. е.

$$\tilde{A} = \{\tilde{a}_{mn}\} = \{a_{nm}\}.$$

5. Комплексносопряженная матрица. Матрица A^* называется комплексносопряженной с матрицей A, если все ее члены получены из $\{a_{mn}\}$ заменой на комплексносопряженные $-a_{mn} \to a_{mn}^*$:

$$A^* = \{a_{mn}^*\}.$$

6. Самосопряженная матрица. Матрица А называется самосопряженной, если комплексносопряженная для транспонированной совпадает с исходной:

$$A^+ = (\tilde{A})^* = A,$$

т. е.

$$a_{nm}^{\bullet} = a_{mn}$$

Самосопряженная матрица соответствует эрмитову оператору. Действительно,

$$a_{mn} = \int \psi_m^* \hat{A} \psi_n dx = \int \psi_n \hat{A}^* \psi_m^* dx = \left(\int \psi_n^* \hat{A} \psi_m dx \right)^* = a_{nm}^*$$

7. Волновая функция в виде матрицы. Представим фввиде матрицы:

$$\psi(E) = \begin{pmatrix} C_1 \\ C_2 \\ C_3 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} C_1 & 0 & 0 & 0 \\ C_2 & 0 & 0 & 0 \\ C_3 & 0 & 0 & 0 \end{pmatrix}.$$

Тогда определим:

$$\psi^*(E) = (C_1^* C_2^* C_3^* \dots) = \begin{pmatrix} C_1^* C_2^* C_3^* \\ 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 \end{pmatrix}.$$

8. Выражение для среднего. Пусть

$$\hat{L} = \begin{pmatrix} L_{11}L_{12}L_{13} \\ L_{21}L_{22}L_{23} \end{pmatrix},$$

тогла

$$\langle L \rangle = \int \psi^*(x) \hat{L}(x) \psi(x) dx.$$

Разложив ф и ф*, получим:

$$\langle L \rangle = \sum_{m} \sum_{n} C_{m}^{*} L_{mn} C_{n}.$$

Если учесть правила произведения матриц, то полученный результат можно записать в виде:

$$\langle L \rangle = \psi^* \hat{L} \psi$$

Уравнение Шредингера в матричной форме. Так как

$$i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = \hat{H}\psi$$
, a $\psi(x, t) = \sum_{n} C_{n}(t) \psi_{n}(x)$,

TO

$$i\hbar \frac{dC_m(t)}{dt} = \sum_n H_{mn}C_n; m = 1, 2, 3, ...$$

Если взять в качестве ψ_n собственные функции оператора \hat{H} , то $H_{mn}==E_n\delta_{mn}$, и тогда

$$i\hbar \frac{dC_m}{dt} = E_m C_m; \quad C_m(t) = C_m(0) e^{-\frac{iE_m t}{\hbar}}.$$

Уравнения движения в матричной форме. Выражение для среднего значения физической величины L можно записать через матричные элементы:

$$\langle L \rangle = \sum_{m,n} C_m^* L_{mn} C_n, \quad \left(\frac{d\hat{L}}{dt} \right)_{mn} = \frac{\partial \hat{L}_{mn}}{dt} + [\hat{H}, \hat{L}]_{mn}.$$

Пусть

$$H_{mn} = E_n \delta_{mn} \quad \text{if} \quad \frac{\partial L_{mn}}{\partial t} = 0,$$

тогда

$$[\hat{H}, \hat{L}]_{mn} = \frac{1}{i\hbar} [(\hat{L}\hat{H})_{mn} - (\hat{H}\hat{L})_{mn}] = \frac{1}{i\hbar} \sum_{k} (L_{mk} E_{k} \delta_{kn} - E_{m} \delta_{mk} L_{kn}) = \frac{1}{i\hbar} (L_{mn} E_{n} - L_{mn} E_{m}) = \frac{E_{n} - E_{m}}{i\hbar} L_{mn} = i\omega_{mn} L_{mn}.$$

Например,

$$\left(\frac{dx}{dt}\right)_{mn} = i\omega_{mn}x_{mn}.$$

§ 6. Стационарные состояния

Состояния, для которых гамильтониан не зависит явно от времени, называются стационарными. В этом случае уравнение Шредингера упрощается, так как пространственные и временные переменные разделяются.

Если предположить, что волновая функция может быть представлена в виде $\psi(x,t) = \psi(x) f(t)$, то уравнение Шредингера можно переписать следующим образом:

$$\frac{i\hbar}{f} \cdot \frac{df}{dt} = \frac{\hat{H}(x) \psi(x)}{\psi(x)}.$$

Так как левая часть зависит только от времени и правая — только от координат, то равенство при любых t и x возможно только при условии, что каждое выражение есть постоянная. Обозначим ее через E_{\bullet} Тогда

$$\hat{H}\psi(x) = E\psi(x); \quad \frac{df}{dt} = -\frac{iE}{\hbar}f(t).$$

Первое уравнение есть уравнение для собственных функций и значений энергии E. Решая второе уравнение, получим:

$$f(t) = Ce^{-\frac{iEt}{\hbar}}.$$

Общее решение:

$$\psi(x, t) = \psi(x) e^{-\frac{iEt}{\hbar}}.$$

Если $E=E_n$ —собственное значение энергии, а $\psi_n\left(x\right)$ —соответствующая собственная функция, то

$$\psi(x, t) = \psi_n(x) e^{-\frac{iE_n t}{\hbar}}.$$

Но $w_n(x,t) = \psi_n \psi_n^*$, не зависит от времени. Поскольку при вычислении любой механической величины необходимо построить комбинацию, в которую будут входить как ψ_n , так и ψ_n^* , то мы приходим к выводу: в стационарных состояниях вероятности любого значения любой механической величины не зависят от времени

В большинстве случаев задачи сводятся к нахождению именно стационарных состояний. У равнение Шредингера для стационарных состояний имеет вид:

$$\Delta \psi(x, y, z) + \frac{2m}{h^2} [E - U(x, y, z)] \psi(x, y, z) = 0,$$

$$\hat{H}\psi = E\psi$$
.

§ 7. Квантовомеханическое решение некоторых задач

Частица в бесконечно глубокой потенциальной яме. На рис. 250, а задано распределение потенциальной энергии:

$$U = \begin{cases} \infty & \text{при } x < 0; \\ 0 & \text{при } 0 < x < a; \\ \infty & \text{при } x > a. \end{cases}$$

1. К лассическое рассмотрение. Частица может быть только внутри ямы с вероятностью, не зависящей от x, с произвольным значением

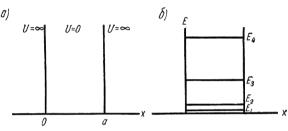


Рис. 250

энергии:

$$E=T=\frac{p^2}{2m}.$$

2. K вантовомеханическое рассмотрение. Уравнение Шредингера:

 $\frac{d^2\psi}{dx^2} + \frac{2m}{\hbar^2} (E - U) \psi(x) = 0.$

В области $U = \infty$ функция $\psi(x) \equiv 0$.

Для области 0 < x < a уравнение может быть записано в виде:

$$\frac{d^2 \psi}{dx^2} + \chi^2 \psi(x) = 0$$
, где $\chi^2 = \frac{2mE}{\hbar^2}$.

Решив это уравнение, получим:

$$\psi(x) = A \sin \chi x + B \cos \chi x.$$

Условие непрерывности $\psi(0)=0$ дает B=0, а $\psi(a)=0$ дает $\chi(a)=\pm n\pi$, где n—целое число. Отсюда

$$E = \frac{\hbar^2 \chi^2}{2m} = \frac{\hbar^2 \pi^2}{2ma^2} n^2 = E_n; \quad E_n = \frac{3,77n^2}{a^2(A)}$$
(36),

т. е. энергия квантована(!) (см. рис. 250, б). Собственные функции:

$$\psi_n(x) = \sqrt{\frac{2}{a}} \sin \frac{n\pi}{a} x.$$

Найдем длины воли де Бройля, соответствующие данным состояниям:

$$\lambda = \frac{2\pi}{\chi} = \frac{2a}{n}$$
.

Это условие, аналогичное условию для стоячих волн в оптике и колебаниях струны.

Потеницальный барьер конечной высоты. Пусть

$$U = \begin{cases} 0 & \text{при } x < 0 \ (I \text{ область}); \\ U & \text{при } x > 0 \ (II \text{ область}). \end{cases}$$

1. К лассическое описание. Если E > U, частица будет двигаться свободно как слева направо, так и справа налево. Если E < U, то переход из I области во II невозможен — будет наблюдаться полное отражение. 2. K вантовомеханическое описание. У равнение Шрединге-

ра для / области:

$$\frac{d^2\psi_1}{dx^2} + k_1^2\psi_1 = 0; \quad k_1^2 = \frac{2mE}{\hbar^2};$$

для // области:

$$\frac{d^2\psi_2}{dx^2} + k_2^2\psi_2 = 0; \quad k_2^2 = \frac{2m(E-U)}{\hbar^2}.$$

Решение уравнений:

$$\psi_1 = Ae^{ik_1x} + Be^{-ik_1x};$$

$$\psi_2 = Ce^{ik_2x} + De^{-ik_2x}.$$

Если частица движется слева, то $D\!=\!0$, так как $\mathbf{e}^{-\,ik_2x}$ соответствует волне, идущей справа налево. Условие непрерывности ψ , ψ' в точке x=0позволяет найти связь между коэффициентами, тогда

$$\psi_{1} = A \left(e^{ik_{1}x} + \frac{k_{1} - k_{2}}{k_{1} + k_{2}} e^{-ik_{1}x} \right);$$

$$\psi_{2} = A \frac{2k_{1}}{k_{1} + k_{2}} e^{ik_{2}x}.$$

Вектор плотности тока $\mathbf{j}_1 = \frac{\hbar k_1}{m} A^* A - \frac{\hbar k_1}{m} B^* B = \mathbf{j}_0 - \mathbf{j}_r$.

Коэффициент отражения

$$R = \frac{j_r}{j_0} = \left| \frac{k_1 - k_2}{k_1 + k_2} \right|^2 = \left| \frac{1 - \sqrt{\frac{E - U}{E}}}{1 + \sqrt{\frac{E - U}{E}}} \right|^2.$$

Коэффициент прохождения

$$D = \frac{i_d}{i_0} = \frac{C^*Ck^2}{A^*A} = \frac{4k_1k_2}{(k_1 + k_2)}.$$

R + D = 1, т. е. сумма интенсивностей отраженного и прошедшего потоков равна интенсивности падающего. Если E < U, то R = 1; D—мнимая величина, но и $k_2 = i\chi$ — мнимая величина. Следовательно,

$$w_2(x) = \psi_2^* \psi_2 = w(0) e^{-\frac{4m}{\hbar}} \sqrt{\frac{U-E}{E}} x$$
,

т. е. вероятность найти частицу справа от x=0 отлична от нуля, но она экспоненциально падает, и тем быстрее, чем больше U-E и масса частицы.

Прохождение частицы через потенциальный барьер конечной ширины. Пусть U имеет вид, представленный на рис. 251. Тогда, записав уравнение для I, II и III области, можно найти решения в виде плоских волн. Из условия непрерывности находятся соотношения между коэффициентами. Анализ показывает, что:

a) при $E\!>\!U$ будет наблюдаться отражение (в классической физике

частица проходит свободно);

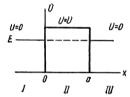
б) при E < U существует вероятность, что частица пройдет сквозь барьер. Коэффициент прозрачности барьера определяется величиной

$$D = \frac{id}{j_0} = \frac{4k_1^2}{k_1^2 + \chi^2} e^{-2\chi a} \approx D_0 e^{-\frac{2}{\hbar} \sqrt{2m(U - E)}} a(D_0 \approx 1).$$

Если барьер имеет произвольную форму, то прозрачность барьера определяется соотношением:

$$D = D_0 e^{-\frac{2}{\hbar} \int_{x_1}^{x_2} \sqrt{2m \left[U(x) - E\right]} dx}.$$

Переход из I области в III происходит через II, где полная энергия E меньше потенциальной, что с точки зрения классической физики невозможно,



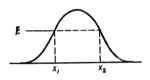


Рис. 251

ибо это означает, что кинетическая энергия отрицательна и скорость мнимая. Но вместе с тем частица и не «поднимается» над потенциальным барьером, ибо это противоречит закону сохранения энергии. Частица проходит сквозь барьер «туннельным» переходом («туннельный эффект»).

Туннельный эффект играет большую роль в таких я́влениях, как α-распад, движение электронов в кристаллах, автоэлектронная (холодная)

эмиссия, туннельные диоды.

Гармонический осциллятор. В классической механике для частицы, на которую действует упругая сила F=-kx, пропорциональная смещению и направленная к положению равновесия, функция Гамильтона имеет вид:

$$H(x, p) = \frac{p^2}{2m} + \frac{kx^2}{2} = \frac{p^2}{2m} + \frac{m\omega_0^2}{2}x^2.$$

Целый ряд реальных процессов может быть приближенно сведен к гармоническому осциллятору, например колебания атомов в кристалле относительно положения равновесия.

Оператор Гамильтона:

$$\hat{H} = \frac{\hat{p}^2}{2m} + \frac{m\omega^2}{2} x^2.$$

Уравнение Шредингера для стационарных состояний:

$$-\frac{\hbar^2}{2m}\cdot\frac{d^2\psi}{dx^2}+\frac{m\omega^2}{2}x^2\psi=E\psi.$$

Это уравнение сводится к известному в математике уравнению Чебышева — Эрмита путем подстановки:

$$\psi\left(\frac{x}{x_0}\right) = e^{-\frac{x^2}{2x_0^2}H\left(\frac{x}{x_0}\right)},$$

$$x_0 = \sqrt{\frac{h}{m\omega}}.$$

Для $H\left(\frac{x}{x_0}\right)$ решение ищется в виде ряда, оно должно иметь вид полинома, в противном случае $\psi(x)$ не обращается в ноль на бесконечности. Требование обрыва ряда на некотором числе накладывает ограничения на возможные значения энергии, а именно:

$$E_n = (n + 1/2) \hbar \omega$$
, где $n = 0, 1, 2, ...$

Собственные функции имеют вид:

$$\psi_n(x) = e^{-\frac{x^2 m \omega}{2\hbar}} H_n\left(\frac{x}{x_0}\right),$$

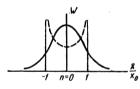
где $H_n\left(\frac{x}{x_0}\right)$ — полиномы Чебышева — Эрмита, определяемые уравнением:

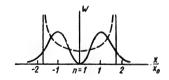
$$H_n\left(\frac{x}{x_0}\right) = \frac{(-1)^n}{\sqrt{2^n \cdot n!} \sqrt{\pi} x_0} e^{+\left(\frac{x}{x_0}\right)^2} \frac{d^n}{d\left(\frac{x}{x_0}\right)^n} e^{-\left(\frac{x}{x_0}\right)^2}.$$

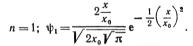
Вид некоторых собственных функций:

$$n = 0; \ \psi_0(x) = \frac{e^{-\frac{1}{2}\left(\frac{x}{x_0}\right)^2}}{\sqrt[4]{\pi x_0^2}}; \ w_0(x) = w_0(0) e^{-\left(\frac{x}{x_0}\right)^2};$$

гле







На рис. 252 приведено распределение вероятности для некоторых n. Пунктиром обозначено классическое распределение вероятностей. Приведем выражения для некоторых полиномов Чебышева — Эрмита $H(\xi)$:

$$H_0(\xi) = 1,$$

 $H_1(\xi) = 2 \xi,$
 $H_2(\xi) = 4 \xi^2 - 2,$
 $H_3(\xi) = 8 \xi^3 - 12 \xi,$

 $\xi = \frac{x}{x_0}$.

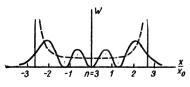


Рис. 252

§ 8. Движение в центральносимметричном поле

Если потенциальная энергия зависит только от расстояния до некоторой точки, называемой центром, то поле называется центрально-симметричным.

Оператор момента количества движения. Момент количества движения определяется выражением $\mathbf{M} = [\mathbf{r}\mathbf{p}]$. Естественно обозначить оператор $\hat{\mathbf{M}} = [\hat{\mathbf{r}}\,\hat{\mathbf{p}}]$ и назвать его оператором момента количества движения:

$$\hat{M} = -i\hbar \left[\hat{\mathbf{r}} \nabla \right] = \begin{vmatrix} \mathbf{i} & \mathbf{j} & \mathbf{k} \\ x & y & z \\ \hat{\rho}_x & \hat{\rho}_y & \hat{\rho}_z \end{vmatrix}.$$

Из определения следует, что момент количества движения удовлетворяет перестановочным соотношениям:

$$\begin{split} & \{ \dot{M}_x, \, \dot{M}_y \} = \dot{M}_x \, \dot{M}_y - \dot{M}_y \, \dot{M}_x = i \hbar \dot{M}_z; \\ & \{ \dot{M}_y, \, \dot{M}_z \} = \dot{M}_y \, \dot{M}_z - \dot{M}_z \, \dot{M}_y = i \hbar \dot{M}_x; \\ & \{ \dot{M}_z, \, \dot{M}_x \} = \dot{M}_z \, \dot{M}_x - \dot{M}_x \, \dot{M}_z = i \hbar \dot{M}_y; \\ & \{ \dot{M}_i, \, \dot{M}^z \} = 0 \quad (i \equiv x, \, y, \, z), \end{split}$$

где $\dot{M}^2 = \dot{M}_x^2 + \dot{M}_y^2 + \dot{M}_z^2$, т. е. одновременно можно измерить полный момент количества движения и одну из его компонент.

Оператор момента количества движения в сферической системе коорди-

нат имеет вид:

$$\begin{split} \dot{M}_x &= i\hbar \left(\sin \phi \, \frac{\partial}{\partial \theta} + \operatorname{ctg} \theta \, \cos \phi \, \frac{\partial}{\partial \phi} \right); \\ M_y &= -i\hbar \, \left(\cos \frac{\partial}{\partial \theta} - \operatorname{ctg} \theta \, \sin \phi \, \frac{\partial}{\partial \phi} \right); \\ M_z &= -i\hbar \, \frac{\partial}{\partial \phi}; \\ \dot{M}^2 &= -\hbar^2 \Delta_{\theta,\phi} = -\hbar^2 \, \left[\frac{1}{\sin \theta} \cdot \frac{\partial}{\partial \theta} \left(\sin \theta \, \frac{\partial}{\partial \theta} \right) + \frac{1}{\sin^2 \theta} \cdot \frac{\partial^2}{\partial \phi^2} \right]. \end{split}$$

Собственные функции и собственные значения проекции момента количества движения $\hat{\mathbf{M}}_z$.

$$\hat{M}_z \psi = M_z \psi$$
.

Но $\dot{M}_z = -i\hbar \frac{\partial}{\partial \omega}$, следовательно,

$$-i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial \omega} = M_z \psi$$
,

откуда

$$\psi(\varphi) = Ce^{\frac{iM_z\varphi}{\hbar}} = Ce^{im\varphi},$$

где $C = \frac{1}{\sqrt{2\pi}}$ (из условия нормировки).

Для того чтобы $\psi(\phi)$ была однозначной:

$$\psi (\varphi + 2\pi) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} e^{im\varphi} e^{im2\pi} = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} e^{im\varphi} = \psi (\varphi),$$

необходимо, чтобы m было целым числом: $m=0,\pm 1,\pm 2,\ldots$ Таким образом, собственные значения проекции момента равны:

$$M_{-}=m\hbar$$
.

 \mathcal{Y} равнение для собственных функций и собственных значений \hat{M}^2 .

$$\dot{M}^2\psi(\theta, \varphi) = M^2\psi(\theta, \varphi); \quad -\hbar^2\Delta^{\theta}, \varphi\psi = M^2\psi(\theta, \varphi) = \hbar^2\lambda\psi(\theta, \varphi).$$

Если положить
$$\lambda = \frac{M^2}{\hbar^2}$$
, то
$$\frac{1}{\sin \Theta} \cdot \frac{\partial}{\partial \Theta} \left(\sin \theta \frac{\partial \psi}{\partial \Theta} \right) + \frac{1}{\sin^2 \theta} \cdot \frac{\partial^2 \psi}{\partial \omega^2} + \lambda \psi = 0.$$

Однозначное, конечное и непрерывное решение имеется при условии, что $\lambda = l\,(l+1)$, где l- целое положительное число, $l=0,\,1,\,2,\,\ldots$ При каждом l существует 2l+1 решений в виде так называемых сферических функций:

$$\psi(\theta, \varphi) = Y_{lm}(\theta, \varphi) = \sqrt{\frac{(l-|m|)!(2l+1)}{(l+|m|)! 4\pi}} P_l^{|m|}(\cos \theta) e^{im\varphi},$$

где $m=0,\pm 1,\pm 2,\ldots \pm l$ (всего 2l+1 значений). Функции

$$P_{l}^{|m|}(\xi) = (1 - \xi^{2})^{\frac{|m|}{2}} \frac{d^{|m|}}{d\xi^{|m|}} P_{l}(\xi),$$

где $\xi = \cos \theta$, а $P_{\ell}(\xi) = \frac{1}{2^{\ell} \ell!} \cdot \frac{d^{\ell}}{d \xi^{\ell}} [(\xi^2 - 1)^{\ell}]$ — полиномы Лежандра.

Величина l носит название орбитального квантового числа. Оно определяет величину орбитального момента количества движения. Таким образом, $M=\sqrt[4]{l(l+1)}\hbar$; $M_z=mh$ —всего (2l+1) проекций. Обращает на себя внимание то, что $M_z=M$ соз 0 и, следовательно,

$$\cos\theta = \frac{M_z}{M} = \sqrt{\frac{m\hbar}{l(l+1)\hbar}},$$

всего 2l+1 углов. Экстремальный угол

$$\cos \theta_{\text{skctp}} = \frac{\pm l}{\sqrt{l(l+1)}} = \pm \sqrt{\frac{l}{l+1}},$$

т. е. $\theta \neq 0$ и 180°.

Рассмотрим выражение для собственных функций и распределение вероятностей по направлениям.

$$l=0; m=0: Y_{00}(\theta, \varphi) = \frac{1}{V 4\pi}; w_{00}(\theta, \varphi) = \frac{1}{4\pi}.$$

Все направления равновероятны — это естественно, ибо момент равен нулю и какого-либо выделенного направления в пространстве нет.

$$Y_{1,0} = \sqrt{\frac{\frac{l}{3}}{\frac{3}{4\pi}}\cos\theta}; \quad w_{1,0}(\theta, \phi) = \frac{3}{4\pi}\cos^2\theta;$$

$$Y_{1, \pm 1} = \sqrt{\frac{3}{8\pi}}\sin\theta e^{\pm i/\phi}; \quad w_{1, \pm 1}(\theta, \phi) = \frac{3}{8\pi}\sin^2\theta.$$

Если отложить в направлении θ , ϕ отрезок, пропорциональный w (θ , ϕ), то получающаяся полярная диаграмма имеет для простейших случаев вид, представленный на рис. 253.

Оператор Гамильтона в сферической системе координат. Оператор Лапласа в сферической системе координат имеет вид:

$$\Delta = \frac{1}{r^2} \cdot \frac{\partial}{\partial r} \left(r^2 \frac{\partial}{\partial r} \right) + \frac{1}{r^2 \sin \theta} \cdot \frac{\partial}{\partial \theta} \left(\sin \theta \frac{\partial}{\partial \theta} \right) + \frac{1}{r^2 \sin^2 \theta} \cdot \frac{\partial^2}{\partial \phi^2} = \frac{1}{r^2} \cdot \frac{\partial}{\partial r} \left(r^2 \frac{\partial}{\partial r} \right) + \frac{\Delta_{\theta} \varphi}{r^2} = \frac{1}{r^2} \left[\frac{\partial}{\partial r} \left(r^2 \frac{\partial}{\partial r} \right) + \Delta_{\theta}, \varphi \right].$$

Следовательно.

$$\hat{H} = -\frac{\hbar^2}{2mr^2} \cdot \frac{\partial}{\partial r} \left(r^2 \frac{\partial}{\partial r} \right) - \frac{\hbar^2 \Delta_{\theta}, \varphi}{2mr^2} + U(\mathbf{r}) = \hat{T}_r + \frac{\hat{M}^2}{2mr^2} + U(\mathbf{r}),$$

где $\hat{T}_r = -\frac{\hbar^2}{2\ mr^2} \cdot \frac{\partial}{\partial r} \left(r^2 \frac{\partial}{\partial r}\right)$ — оператор кинетической энергии радиального движения; $\hat{M}^2 = -\frac{\hbar^2}{2}\Delta_{\beta,\ \phi}$ — оператор момента количества движения, $U(\mathbf{r})$ — потенциальной энергии.

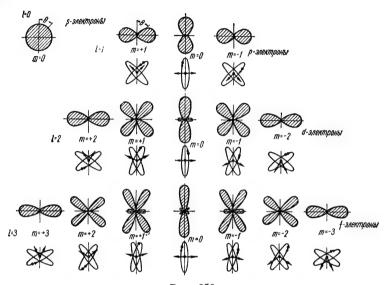


Рис. 253

Закон сохранения момента количества движения. Если $U(\mathbf{r}) \equiv U(r)$, т. е. от направления не зависит, то $\left\{\hat{M}^2\hat{H}\right\} = 0$; \hat{M}^2 коммутирует сам с собой, с \hat{T}_r и U(r), так как они не зависят от направления и \hat{M}^2 —от расстояния. В таком случае $\frac{d}{dt}\,\hat{M}^2 = [\hat{H}\,\,\hat{M}\,] = 0$; следовательно, момент количества движения в центрально-симметричном поле сохраняется и является интегралом движения.

Атом водорода. Потенциальная энергия для одноэлектронного атома с зарядом ядра Ze равна $U(r) = -\frac{Ze^2}{r}$, если $U(\infty) = 0$. Уравнение Шредингера для атома водорода имеет вид:

$$\hat{H}\psi(r, \theta, \phi) = E\psi(r, \theta, \phi)$$
 (стационарные состояния),

где

$$\hat{H} = \left(-\frac{\hbar^2}{2m}\,\Delta + U\right).$$

Так как угловая зависимость в гамильтониане содержится только в члене с \hat{M}^2 , а \hat{M}^2 и \hat{H} коммутируют, то Y_{lm} будет собственной функцией \hat{H} .

В таком случае уравнение

$$\left[-\frac{\hbar^2}{2mr^2}\cdot\frac{\partial}{\partial r}\left(r^2\frac{\partial}{\partial r}\right)+\frac{\hat{M}^2}{2mr^2}-\frac{Ze^2}{r}\right]\psi(r, \theta, \varphi)=E\psi(r, \theta, \varphi)$$

распадается на два уравнения, если подставить $\psi(r, \theta, \phi) = R(r) Y_{lm}(\theta, \phi)$. Так как

$$\hat{M}^2 \psi (r, \theta, \phi) = R(r) Y_{lm}(\theta, \phi) \hbar^2 l(l+1),$$

то уравнение для радиальной функции R(r) приобретает вид:

$$-\frac{\hbar^2}{2mr^2} \cdot \frac{d}{dr} \left(r^2 \frac{d}{dr} \right) R(r) + \left(\frac{\hbar^2 l (l+1)}{2mr^2} - \frac{Ze^2}{r} - E \right) R(r) = 0.$$

Уравнение решается обычно следующим образом. Если положить $R(r) = \frac{u(r)}{r}$, то для u(r) получается более простое уравнение:

$$\frac{\hbar^{2}}{2m} \cdot \frac{d^{2}u}{dr^{2}} + \left(E + \frac{Ze^{2}}{r} - \frac{\hbar^{2}(l+1)l}{2mr^{2}}\right)u = 0.$$

Если подставить новые единицы:

$$a = \frac{\hbar^2}{me^2} \qquad (a = (0,529172 \pm 0,00002) \ 10^{-8} \ cm),$$

$$E_1 = \frac{\hbar^2}{2ma^2} = \frac{e^2}{2a} \qquad (E_1 = 13,52 \ se),$$

$$E = \varepsilon E_1, \qquad \varrho = \frac{r}{a}.$$

то уравнение переводится к безразмерным переменным и приобретает вид:

$$\frac{d^{2}u}{d\varrho^{2}}+\left(\varepsilon+\frac{2Z}{\varrho}-\frac{l(l+1)}{\varrho^{2}}\right)u=0.$$

Находится асимптотическое решение—при $\varrho \to \infty$ уравнение упрощается:

$$\frac{d^2u}{d\varrho^2} + \varepsilon u = 0,$$

его решение:

$$u(\varrho) = Ae^{\alpha \varrho} + Be^{-\alpha \varrho},$$

где $\alpha = \sqrt{-\epsilon}$.

Если $\varepsilon > 0$, то α — мнимая величина, решение для R(r) будет иметь вид: $R \approx \frac{\sin kr}{r} \ (k = \sqrt{2mE})$, т. е. частица может иметь любые значения энергии, что соответствует состоянию ионизации атома. Важно, что при

E>0 энергия не квантована и имеет непрерывный спектр. Если $\varepsilon<0$ (E<0), то A=0 (условие конечности всюду). Общее реше-

ние для $U(\varrho)$ находится в виде:

$$u(\varrho) = e^{-\alpha \varrho} f(\varrho).$$

После подстановки получается уравнение для $f(\varrho)$:

$$f''-2\alpha f'+\left(\frac{2Z}{\varrho}-\frac{l(l+1)}{\varrho^2}\right)f=0.$$

Решение для $f(\varrho)$ представляет собой ряд:

$$f(\varrho) = \sum_{\nu=0}^{\infty} a_{\nu} \varrho^{\nu+1}.$$

Подстановка в уравнение позволяет найти у и рекуррентную формулу для коэффициентов:

$$a_{\nu+1} = a_{\nu} \frac{2\alpha (l+1+\nu) - 2Z}{(l+\nu+2)(l+\nu+1) - l(l+1)}, \quad \gamma = l+1.$$

Рекуррентная формула показывает, что ряд ведет себя, как ${\bf e}^{2\pi\rho}$, и, следовательно, u не обращается в ноль на бесконечности, поэтому необходимо, чтобы ряд обрывался на каком-то члене. Например, начиная с некоторого a_{n_r+1} , все $a_{\gamma}=0$. Тогда

 $2\alpha (l+1+n_r)-2Z=0.$

Величина $n_r+1+l=n=1,\ 2,\ \dots$ носит название главного квантового числа. Тогда $\alpha=\frac{Z}{n}$, и энергия квантуется:

$$\varepsilon = -\alpha^2 = -\frac{Z^2}{n^2},$$

или

$$E_n = -\frac{E_1 Z^2}{n^2} = -\frac{Z^2 e^4 m}{2 \hbar^2} \cdot \frac{1}{n^2}.$$

Таким образом, квантовая механика приводит к тому же выражению для энергии атома водорода, что и простая теория Бора.

Из определения главного квантового числа следует, что максимальное значение орбитального квантового числа l=n-1, всего оно принимает n значений: $0,\ 1,\ 2,\ \ldots,\ n-1$.

Собственные функции атома водорода. Выражение для радиальной функции электрона можно получить с помощью рекуррентной формулы, или с помощью производящей функции можно получить выражение для полинома.

Это выражение имеет вид:

$$R_{nl}(\xi) = N_{nl} e^{-\frac{\xi}{2}} \xi^{l} L_{n+l}^{2l+1}(\xi).$$

Здесь $\xi = \frac{2Z}{n} \, \varrho = \frac{2Z}{na} r; \, N_{nl}$ — нормировочный член; $L_k^s(\xi) = \frac{d^s}{d\xi^s} \, L_k(\xi)$ — полиномы Лагерра, а $L_k(\xi) = e^{\xi} \frac{d^k}{d\xi^k} (e^{-\xi} \xi^k)$ — производящая функция полиномов

Лагерра; В обычных единицах собственные функции имеют вид:

$$R_{nl} = \frac{2Z^{3/2}}{n^2a^{3/2}} \sqrt{\frac{(n-l-1)!}{[(n+l)!]^3}} \left(\frac{2Z}{na}r\right)^l e^{-\frac{Zr}{na}} L_{n+l}^{2l+1} \left(\frac{2Zr}{na}\right).$$

Явный вид для некоторых радиальных функций для водорода (Z=1):

$$\begin{split} R_{10} &= 2a^{-s/2}e^{-\frac{r}{a}}; \quad R_{20} = \frac{1}{\sqrt{2a^3}}e^{-\frac{r}{2a}}\Big(1 - \frac{r}{2a}\Big); \quad R_{21} = \frac{1}{2\sqrt{6a^3}}e^{-\frac{r}{2a}} \cdot \frac{r}{a}; \\ R_{30} &= \frac{2}{3\sqrt{3a^3}}e^{-\frac{r}{3a}}\Big(1 - \frac{2r}{3a} + \frac{2r^2}{27a^2}\Big); \quad R_{31} = \frac{8}{27\sqrt{6a^3}}e^{-\frac{r}{3a}}\frac{r}{a}\Big(1 - \frac{r}{6a}\Big); \\ R_{32} &= \frac{4}{81\sqrt{30a^3}}e^{-\frac{r}{3a}}\frac{r^2}{a^2}; \quad R_{40} = \frac{1}{4\sqrt{a^3}}e^{-\frac{r}{4a}}\Big(1 - \frac{3r}{4a} + \frac{r^2}{8a^2} - \frac{r^3}{192a^3}\Big). \end{split}$$

Физический смысл радиальной функции удобно найти из следующих соображений: $w\left(r,\;\theta,\;\phi\right)\,d\tau=\psi^{*}\psi r^{2}\sin\theta\,dr\,d\theta\,d\phi$

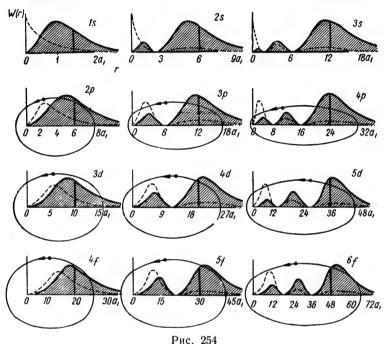
есть вероятность нахождения электрона в элементе объема:

$$d\tau = r^2 \sin\theta dr d\theta d\varphi$$

около точки с координатами r, θ , φ . Если проинтегрировать вероятность по θ и φ , то получается вероятность нахождения электрона в шаровом слое объемом $4\pi r^2 dr$:

$$w(r) dr = R_{nl}^{2}(r) r^{2} dr.$$

Следовательно, $R_{nl} \, r^2 = w \, (r)$ есть плотность вероятности нахождения элект-



рона в шаровом слое толщиной dr и радиусом r. На рис. 254 представлено распределение ω (r) для простейших случаев. Это распределение определяет размер атома. При n=1 максимум распределения совпадает с $r=\alpha$, т. е. с радиусом первой боровской орбиты. Форма атома характеризуется функцией Y_{lm} (θ , ϕ).

На рис. 255 представлена фотография моделей электронного облака атома водорода.

Вид некоторых сферических функций:

$$Y_{00} = \frac{1}{\sqrt{4\pi}}; \quad Y_{10} = \sqrt{\frac{3}{4\pi}} \cos \theta;$$

$$Y_{11} = \sqrt{\frac{3}{8\pi}} \sin \theta e^{i\tau};$$

$$Y_{20} = \sqrt{\frac{5}{4\pi}} \left(\frac{3}{2} \cos^2 \theta - \frac{1}{2}\right);$$

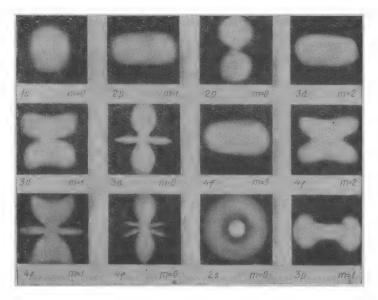


Рис. 255

$$\begin{split} Y_{21} &= \sqrt{\frac{15}{8\pi}} \sin\theta \cos\theta \mathrm{e}^{i\varphi}; \\ Y_{22} &= \frac{1}{4} \sqrt{\frac{15}{2\pi}} \sin^2\theta \mathrm{e}^{2i\varphi}; \\ Y_{30} &= \sqrt{\frac{7}{4\pi}} \left(\frac{5}{2} \cos^3\theta - \frac{3}{2} \cos\theta \right); \\ Y_{31} &= \frac{1}{4} \sqrt{\frac{21}{4\pi}} \sin\theta \left(5 \cos^2\theta - 1 \right) \mathrm{e}^{i\varphi}; \\ Y_{32} &= \frac{1}{4} \sqrt{\frac{105}{2\pi}} \sin^2\theta \cos\theta \, \mathrm{e}^{2i\varphi}; \\ Y_{33} &= \frac{1}{4} \sqrt{\frac{35}{4\pi}} \sin^3\theta \, \mathrm{e}^{3i\varphi}; \\ Y_{41} &= \sqrt{\frac{9}{4\pi}} \left(\frac{35}{8} \cos^4\theta - \frac{15}{4} \cos^2\theta + \frac{3}{8} \right); \\ Y_{41} &= \frac{3}{4} \sqrt{\frac{5}{4\pi}} (7 \cos^3\theta - 3 \cos\theta) \, \mathrm{e}^{i\varphi}; \\ Y_{42} &= \frac{3}{4} \sqrt{\frac{5}{8\pi}} \sin^2\theta \left(7 \cos^2\theta - 1 \right) \, \mathrm{e}^{2i\varphi}; \\ Y_{43} &= \frac{3}{4} \sqrt{\frac{35}{4\pi}} \sin^3\theta \cos\theta \, \mathrm{e}^{3i\varphi}; \\ Y_{44} &= \frac{3}{8} \sqrt{\frac{35}{8\pi}} \sin^4\theta \, \mathrm{e}^{4i\varphi}. \end{split}$$

Средние значения $\langle r^{\nu} \rangle$ для водорода, вычисленные на основании уравнения Шредингера, равны:

§ 9. Теория возмущений

Содержание теории возмущений. Точное решение уравнения Шредингера существует лишь для очень простых задач, например, гармонический осциллятор, атом водорода. Но и они требуют очень сложных математических методов вычисления.

Решение более сложных задач оказывается практически невозможным. Однако во многих случаях эти задачи можно решать приближенно — путем сведения их к более простым задачам, допускающим строгое, точное решение, находя при этом соответствующие поправки. Разработка методов приближенных решений задач путем сведения их к соответствующим, более простым, с вычислением необходимых поправок и является содержанием теории возмущений.

Оператор возмущения. Имеется некоторое уравнение $\hat{H}\psi = E\psi$, точное решение которого, однако, невозможно. Тогда необходимо из гамильтониана \hat{H} выделить члены \hat{H}^0 , для которых существует точное решение, так что уравнение $\hat{H}^c\psi^0 = E^0\psi^0$ решается: известны ψ^0 и E^0 . В таком случае это решение можно принять в качестве нулевого приближения для исходной задачи, гамильтониан которой можно представить в виде суммы двух членов:

$$\hat{H} = \hat{H}^0 + \hat{W},$$

где $\hat{W}=\hat{H}-\hat{H}^0$ носит название оператора возмущения. Если предположить, что возмущение мало, то можно искать приближенное решение в виде ряда по степеням этого возмущения.

Понятие вырождения. Если какому-либо собственному значению энергии E_n (или другой величины) соответствуют f различных собственных функций $\psi_{n1}, \ \psi_{n2}, \ \ldots, \ \psi_{nf}, \$ то состояние с энергией E_n называется вырожденным, а f—кратностью вырождения.

Пример. В атоме водорода энергия зависит только от главного квантового числа и не зависит от l и m, тогда как волновые функции зависят от $n,\ l,\ m$. При одном и том же n и E_n существует n различных l, а при

каждом l существует (2l+1) различных m, так что существует $\sum_{l=1}^{n-1} (2l+1) = n^2$ различных собственных функций, и состояние E_n $f=n^2$ раз вырождено.

Незыро ж денные состояния. Решение уравнения $(\widehat{H}^0 + \widehat{W}) \psi = E \psi$ при известном $H^0 \psi^0 = E^0 \psi^0$ проводится путем разложения искомой функции ψ в ряд по собственным функциям невозмущенной задачи:

$$\psi(x) = \sum_{m} C_{m} \psi_{m}^{0}(x),$$

тогла

$$\hat{H}\psi = \sum_{m} (\hat{H}^{0} + \hat{W}) C_{m}\psi_{m}^{0} = \sum_{m} (E_{m}^{0} + \hat{W}) \psi_{m}^{0} = E \sum_{m} C_{m}\psi_{m}^{0}.$$

Умножая на ψ_n^{0*} и интегрируя по пространству (x, y, z), можно получить связь между коэффициентами в виде:

$$(E_n^0 + W_{nn} - E) C_n + \sum_{n \neq m} W_{nm} C_m = 0,$$

где $W_{nm} = \int \psi_n^{0^*} \hat{W} \psi_m^0 d\tau$ — матричный элемент оператора возмущения. Приближенное решение приводит к следующему результату:

$$E_{n} = E_{n}^{0} + W_{nn} + \sum_{m \neq n} \frac{|W_{mn}|^{2}}{E_{n}^{0} - E_{m}^{0}} + \cdots,$$

$$\psi_{n} = \psi_{n}^{0} + \sum_{m} \frac{W_{nm}}{E_{m}^{0} - E_{n}^{0}} \psi_{m}^{0} + \cdots$$

Условие применимости теории возмущений. Результаты теории возмущений будут справедливы тогда, когда поправка мала, следовательно, для этого необходимо, чтобы

$$|W_{mn}| \ll |E_n^0 - E_m^0|.$$

Теория возмущения для вырожденных состояний. Пусть E_n соответствует $\psi_{n1}, \quad \psi_{n2}, \quad \dots, \quad \psi_{nf_n}$ собственных ортонормированных функций. Тогда $\psi = \sum_{m\alpha} C_{m\alpha} \psi_{m\alpha}^0$, и уравнение $(\hat{H}^0 + W) \; \psi = E \psi$ после подстановки разложения дает:

$$(\hat{H}^{0} + \hat{W}) \sum_{m, \alpha} C_{m\alpha} \psi_{m\alpha}^{0} = \sum_{m, \alpha} (C_{m\alpha} E_{m}^{0} + C_{m\alpha} \hat{W}) \psi_{m\alpha}^{0} = \sum_{m, \alpha} EC_{m\alpha} \psi_{m\alpha}^{0}.$$

После умножения на ψ_{nB}^{0*} и интегрирования получим:

$$[E_n^0 + W_{n\beta, m\alpha} - E] C_{n\beta} + \sum_{\substack{n \neq m; \beta \neq \alpha}} W_{n\beta, m\alpha} C_{m\alpha} = 0,$$

$$W_{n\beta, m\alpha} = \int \psi_{n\beta}^{0*} \hat{W} \psi_{m\alpha} d\tau.$$

В нулевом приближении для уравнения

$$E^{0} = E_{k}^{0}$$
, $C_{k\alpha} = C_{k\alpha}^{0} \ (\neq 1)$; $\alpha = 1, 2, ..., f_{n}$,
 $C_{n\alpha}^{0} = 0 \ (n \neq k)$.

Выберем те члены, которые содержат неравные нулю $C_{k\alpha}$. Получим:

$$(E_k^0 + W_{k\beta, n\beta} - E) C_{k\beta}^0 + \sum_{\alpha \neq \beta} W_{k\beta, k\alpha} C_{k\alpha}^0 = 0.$$

Если эти уравнения разрешить относительно $C^0_{k\alpha}$, то тем самым решение будет найдено. Но для этого необходимо, чтобы детерминант системы обращался в ноль:

$$\begin{vmatrix} E_k^0 + W_{k1, k1} - E & W_{k1, k2} & W_{k1, k3} & \dots & W_{k1, kf_k} \\ W_{k2, k1} & E_k^0 + W_{k2, k2} - E & W_{k2, k3} & \dots & W_{k2, kf_k} \\ \dots & \dots & \dots & \dots & \dots & \dots & \dots \\ W_{kf_k, k1} & W_{kf_k, k2} & W_{kf_k, k3} & \dots & E_k^0 + W_{kf_k, kf_k} - E \end{vmatrix} = 0.$$

Характеристическое уравнение позволяет найти значение энергии системы. Если все корни уравнения различны, то это означает, что вырождение полностью снимается. Если некоторые корни совпадают, то вырождение снимается частично.

Таким образом, при наложении на систему возмущения происходит расщепление энергетического уровня на ряд подуровней энергии:

$$E_k^0 \to E_{k1}, E_{k2}, E_{k3}, \ldots, E_{kf_k},$$

§ 10. Квантовая механика системы частиц

Постановка задачи. Переход от квантовой механики одной частицы к системе частиц проводится совершенно аналогично переходу в классической физике. Система N частиц рассматривается как частицы с 3N степенями свободы. Волновая функция определяется в конфигурационном пространстве с 3N степенями свободы:

$$\Psi = \Psi (x_1, y_1, z_1; x_2, y_2, z_2; \dots; x_N, y_N, z_N; t).$$

Знание волновой функции позволяет определять движение любой подсистемы путем интегрирования по координатам тех частиц, чье движение в данном вопросе не интересно, т. е., если проинтегрировать по координатам всех частиц, кроме k-той, то тем самым получим вероятность нахождения в данном объеме только k-той частицы:

$$W(x_k, y_k, z_k; t) dx_k dy_k dz_k =$$

$$= dx_k dy_k dz_k \int |\Psi(x_1, y_1, z_1, \dots)|^2 dx, dy, dz, \dots, dx_{k-1}, \dots, dx_{k+1}, \dots, dz_N.$$

Гамильтониан системы. Оператор Гамильтона системы имеет вид:

$$\hat{H} = \sum_{k=1}^{N} \left\{ \frac{\hat{p}_{k}^{2}}{2m_{k}} + \hat{U}_{k} (x_{k}, y_{k}, z_{k}; t) + \sum_{k \neq j=1}^{N} \hat{U}_{kj} (\mathbf{r}_{k}, \mathbf{r}_{j}) \right\},\,$$

где $\dfrac{\widehat{p}_k^2}{2m_k}$ — оператор кинетической энергии k-той частицы, \widehat{U}_k — оператор потенциальной энергии во внешнем поле, $\sum_j \widehat{U}_{kj}$ — оператор потенциальной энергии, обусловленный взаимодействием k-той частицы со всеми остальными частицами системы.

У равнение Шредингера. Изменение состояния системы описывается уравнием Шредингера, имеющим вид:

 $i\hbar \frac{\partial \Psi}{\partial t} = \hat{H}\Psi.$

Система невзаимодействующих частиц. Такая система имеет простое решение. Действительно, если частицы не взаимодействуют, то все $U_{kj} = 0$.

Тогда уравнение для стационарного состояния можно записать в виде:

$$\hat{H}\Psi = \sum_{k} \left(-\frac{\hbar^2}{2m_k} \Delta_k + U_k \right) \Psi = \left(\sum_{k} \hat{H}_k \right) \Psi = \sum_{k} (\hat{H}_k \Psi) = E\Psi.$$

Так как $\hat{H_k}$ действует только на координаты k-той частицы, то Ψ можно представить в виде произведения собственных функций электронов:

$$\Psi (\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_2, \dots) = \psi_1 (\mathbf{r}_1) \psi_2 (\mathbf{r}_2) \dots \psi_N (\mathbf{r}_N);$$

$$\hat{H} \Psi = \sum_b \hat{H}_b \Psi = \sum_b H_b \psi_1 \psi_2 \dots \psi_N = E \Psi.$$

Разделим на Ψ:

$$E = \sum_{k} \frac{H_k \psi_k}{\psi_k} = \sum_{k} E_k,$$

где $\hat{H}_k \psi_k = E_k \psi_k$.

Таким образом, для невзаимодействующих частиц волновая функция системы представляет собой произведение волновых функций частиц, а полная энергия системы равна сумме полных энергий всех частиц.

§ 11. Система из одинаковых частиц

Одинаковые частицы. Их различение. Одинаковыми частицами называются частицы, имеющие одинаковые характеристики—заряд, массу, спин, магнитный момент и другие свойства. Это понятие характерно именно для микрочастиц, поскольку, например, все электроны имеют одинаковый заряд, одинаковые массы и т. д. В таком случае возникает проблема, каким образом можно различать их? В классической физике в подобных случаях частицы различаются по их состояниям, т. е. указанием их траектории (координат и скоростей). Однако этот единственный способ в микромире отказывается служить. Например, если два электрона в начальный момент можно различить путем помещения их в два различных потенциальных ящика, то с течением времени благодаря туннельному эффекту электроны могут обменяться своими состояниями, и утверждение, что в первом ящике находится первый электрон, теряет силу. Таким образом, единственный способ различения по состояниям теряет свою силу в квантовой механике систем из одинаковых частиц.

Оператор перестановки. Оператор P_{kj} называется оператором перестановки; действуя на Ψ (\mathbf{r}_1 , \mathbf{r}_2 , ...), он дает функцию, в которой координаты k-той и j-той частиц меняются местами:

$$\hat{P}_{kj}\Psi$$
 ($\mathbf{r}_1, \ldots, \mathbf{r}_k, \ldots, \mathbf{r}_j, \ldots, \mathbf{r}_N$) $= \Psi$ ($\mathbf{r}_1, \ldots, \mathbf{r}_j, \ldots, \mathbf{r}_k, \ldots, \mathbf{r}_N$) $= \Phi$ ($\mathbf{r}_1, \ldots, \mathbf{r}_k, \ldots, \mathbf{r}_k, \ldots, \mathbf{r}_N$). Для собственных функций можно записать:

 $\dot{P}_{kj}\Psi(\mathbf{r}_1,\ \dots,\ \mathbf{r}_k,\ \dots,\ \mathbf{r}_f,\ \dots,\ \mathbf{r}_N) = \lambda\Psi\ (\mathbf{r}_1,\ \dots,\ \mathbf{r}_k,\ \dots,\ \mathbf{r}_f,\ \dots,\ \mathbf{r}_N).$ Собственные значения λ оператора перестановки равны ± 1 :

$$\hat{P}_{kj}^{2}\Psi\left(\mathbf{r}_{1}, \ldots, \mathbf{r}_{k}, \ldots, \mathbf{r}_{j}, \ldots, \mathbf{r}_{N}\right) = \hat{P}_{kj}\lambda\Psi\left(\mathbf{r}_{1}, \ldots, \mathbf{r}_{j}, \ldots, \mathbf{r}_{k}, \ldots, \mathbf{r}_{N}\right) = \lambda^{2}\Psi\left(\mathbf{r}_{1}, \ldots, \mathbf{r}_{k}, \ldots, \mathbf{r}_{j}, \ldots, \mathbf{r}_{j}, \ldots, \mathbf{r}_{N}\right) = \Psi\left(\mathbf{r}_{1}, \ldots, \mathbf{r}_{k}, \ldots, \mathbf{r}_{j}, \ldots, \mathbf{r}_{N}\right), \ \lambda^{2} = 1; \\
\lambda = \pm 1.$$

Функции, которые не меняют свой знак при перестановке, называются симметричными, или четными. Меняющие знак функции называются антисимметричными, или нечетными. Четность есть интеграл движения, поскольку оператор перестановки коммутирует с гамильтонианом, так как действие \hat{P}_{kf} на \hat{H} сводится к перестановке местами частей суммы:

$$\hat{H}(\mathbf{r}_1, \ldots, \mathbf{r}_k, \ldots, \mathbf{r}_j, \ldots, \mathbf{r}_N) = \hat{H}(\mathbf{r}_1, \ldots, \mathbf{r}_j, \ldots, \mathbf{r}_k, \ldots, \mathbf{r}_N)$$

Принцип $m \circ \mathcal{M}$ дественности. Невозможность различить одинаковые частицы в квантовой механике по их состояниям приводит к установлению нового постулата, известного как принцип тождественности:

в системе одинаковых частиц осуществляются только такие состояния,

которые не меняются при обмене одинаковыми частицами.

Частицы Бозе и Ферми. Опыт показывает, что свойство симметрии волновой функции связано с природой частиц. Одни частицы имеют симмет-



ВОЛЬФГАНГ ПАУЛИ (1900—1958) — швейцарский физик; основные работы посвящены квантовой механике и квантовой теории поля. Предложил принцип исключения или запрета (принцип Паули), выдвинул гипотезу нейтрино, построил нерелятивистскую квантовую механику электрона с учетом спина, ряд работ посвящен мезонной теории ядерных сил

ричные волновые функции ψ_s , они называются частицами Бозе, или бозонами; другие частицы имеют антисимметричные волновые функции, они называются частицами Ферми, или фермионами. Принадлежность частиц к тому или иному классу определяется их спином: фермионы имеют полуцелый спин, бозоны—целочисленный (в \hbar).

Принцип Паули. Для фермионов существует принцип исключения, или принцип Паули, который можно сформулировать следующим образом:

при измерении любых четырех динамических величин L_1 , L_2 , L_3 , s_z , характеризующих состояние отдельной частицы, каждое значение полного набора L_1 , L_2 , L_3 , s_z может быть получено только для одной частицы. Или более простая формулировка: в состоянии, характеризуемом полным набором динамических переменных L_1 , L_2 , L_3 , s_z , может находиться не более одной частицы.

Этот принцип вытекает из антисимметричности волновой функции фермионов. Действительно, пусть в системе имеются две частицы в одинаковых состояниях — k-я и j-я. На волновую функцию Ψ ($\mathbf{r}_1, \ldots, \mathbf{r}_k, \ldots, \mathbf{r}_j, \ldots, \mathbf{r}_N$) подействуем оператором перестановки $\hat{P}_{k,l}$. Из свойства антисимметрии:

$$\dot{P}_{kj}\Psi_a(\mathbf{r}_1, \ldots, \mathbf{r}_k, \ldots, \mathbf{r}_j, \ldots, \mathbf{r}_N) = \Psi_a(\mathbf{r}_1, \ldots, \mathbf{r}_k, \ldots, \mathbf{r}_N) = -\Psi_a(\mathbf{r}_1, \ldots, \mathbf{r}_k, \ldots, \mathbf{r}_j, \ldots, \mathbf{r}_N).$$

По предположению Ψ_a ($\mathbf{r}_1, \ldots, \mathbf{r}_k, \ldots, \mathbf{r}_j, \ldots, \mathbf{r}_N$) = $+\Psi_a$ ($\mathbf{r}_1, \ldots, \mathbf{r}_j, \ldots, \mathbf{r}_k, \ldots, \mathbf{r}_N$), следовательно,

$$\Psi_a\!=\!-\Psi_a;\quad 2\Psi_a\!=\!0,\quad \Psi_a\!\equiv\!0,$$

т. е. такое состояние в системе фермионов невозможно.

Волновая функция невзаимодействующих частиц. Если ψ_a есть волновая функция системы, то из нее можно получить (N!-1) других функций, которые будут являться решением того же уравнения, поскольку \dot{P}_{kf} коммутирует с \dot{H} . Таким образом, система из N частиц N 1 ряз вырождена. Это вырождение называется обменным. Для системы невзаимодействующих фермионов волновую функцию можно представить в виде определителя:

$$\Psi_{a} = \frac{1}{\sqrt{N!}} \begin{vmatrix} \psi_{1} \left(\mathbf{r}_{1} \right) \psi_{2} \left(\mathbf{r}_{1} \right) & \dots & \psi_{N} \left(\mathbf{r}_{1} \right) \\ \vdots & \vdots & \ddots & \vdots \\ \psi_{1} \left(\mathbf{r}_{N} \right) \psi_{2} \left(\mathbf{r}_{N} \right) & \dots & \psi_{N} \left(\mathbf{r}_{N} \right) \end{vmatrix}.$$

§ 12. Обменная энергия

Атом гелия. Для системы одинаковых частиц имеет место так называемый обменный эффект, не поддающийся наглядной трактовке и отсутствующий в классической физике. Лишь благодаря обменному эффекту удается объяснить целый ряд явлений, например, образование гомополярной связи, образование зон в кристаллах и др. Он является следствием тож-дественности частиц. Его можно рассмотреть на примере атома гелия, для которого гамильтоннан имеет вид:

$$\hat{H}(\mathbf{r}_{1}, \mathbf{r}_{2}) = -\frac{\hbar^{2}}{2m} \Delta_{1} - \frac{\hbar^{2}}{2m} \Delta_{2} - \frac{2e^{2}}{r_{1}} - \frac{2e^{2}}{r_{2}} + \frac{e^{2}}{r_{1}},$$

где первые два члена — операторы кинетической энергии электронов, следующие два — энергия взаимодействия двух электронов с ядром и последний член — энергия взаимодействия электронов. Ядро предполагается покоящимся, и магнитное взаимодействие не рассматривается. Уравнение можно решить лишь методом теории возмущений. В качестве оператора возмущения берется энергия взаимодействия. Тогда невозмущенная задача имеет точное решение:

$$\Psi_1 = \psi_1 (\mathbf{r}_1) \psi_2 (\mathbf{r}_2),$$

 $E_1^0 = E_1 + E_2.$

Но, кроме Ψ_1 , решением является и $\hat{P}_{12}\Psi_1 = \psi_1(\mathbf{r}_2)\psi_2(\mathbf{r}_1) = \Psi_2$ — обменное вырождение. Для вырожденных состояний волновая функция должна быть комбинацией отдельных решений, именно:

$$\Psi = C_1 \Psi_1 + C_2 \Psi_2.$$

Матричные элементы оператора возмущения вычисляются обычным способом:

$$\begin{split} W_{11} &= \int \Psi_{1}^{*} \frac{e^{2}}{r_{12}} \Psi_{1} d\tau_{1} d\tau_{2} = e^{2} \int \frac{|\psi_{1}(r_{1})|^{2} \cdot |\psi_{2}(r_{2})|^{2} d\tau_{1} d\tau_{2}}{r_{12}} = \int \frac{\varrho_{1}\varrho_{2} d\tau_{1} d\tau_{2}}{r_{12}} = \\ &= e^{2} \int \frac{|\psi_{1}(r_{2})|^{2} \cdot |\psi_{2}(r_{1})|^{2} d\tau_{1} d\tau_{2}}{r_{12}} = \int \Psi_{2}^{*} \frac{e^{2}}{r_{12}} \Psi_{2} d\tau_{1} d\tau_{2} = W_{22} = K. \end{split}$$

Величина K определена как энергия кулоновского взаимодействия двух распределенных зарядов с плотностями:

$$Q_1 = e | \psi_1 |^2 \quad \text{if} \quad Q_2 = e | \psi_2 |^2.$$

Недиагональные матричные элементы:

$$W_{12} = \int \Psi_1^* \frac{e^2}{r_{12}} \Psi_2 d\tau_1 d\tau_2 = \int \Psi_1^* (r_1) \Psi_2^* (r_2) \frac{e^2}{r_{12}} \Psi_1 (r_2) \times \\ \times \Psi_2 (r_1) d\tau_1 d\tau_2 = W_{21} = W_{12}^* = W_{21}^* = A.$$

Поправка к энергии находится из решения уравнений:

$$(E^0 + W_{11} - E) C_1 + W_{12}C_2 = 0,$$

 $W_{21}C_1 + (E^0 + W_{22} - E) C_2 = 0.$

Если $E - E^0 = \varepsilon$, то

$$\varepsilon = K \pm A$$
, $E_1 = E^0 + K + A$, $E_2 = E^0 + K - A$,

и, следовательно, уровень энергии $E^{\,0}$ смещается на величину K и расщепляется на два подуровня с расстоянием 2A.

Величина A носит название обменной энергии. Ее можно представить в виде, аналогичном для K:

$$e\psi_{1}^{*}(\mathbf{r}_{1})\psi_{2}(\mathbf{r}_{1}) = \varrho_{1}^{*}; \quad e\psi_{1}(\mathbf{r}_{2})\psi_{2}^{*}(\mathbf{r}_{2}) = \varrho_{2}^{*},$$

$$A = \int \frac{\varrho_1^* \varrho_2^*}{r_{12}} d\tau_1 d\tau_2.$$

Эта энергия кулоновского взаимодействия обусловлена тем, что каждый электрон может находиться частью в ψ_1 , частью в ψ_2 . Состояния Ψ_1 и Ψ_2 могут обмениваться электронами. Простой расчет показывает, что для состояния $\Psi=C_1(t)\,\Psi_1+C_2(t)\,\Psi_2$

$$C_1(t) = e^{-i\frac{E^0t}{\hbar}}\cos\frac{At}{\hbar}; \quad C_2(t) = e^{-i\frac{E^0t}{\hbar}}\sin\frac{At}{\hbar},$$

откуда

$$w_1 = \cos^2 \frac{A}{\hbar} t$$
, $w_2 = \sin^2 \frac{At}{\hbar}$,

так как $|C_1(t)|^2 = w_1$ есть вероятность найти систему в Ψ_1 , а $|C_2(t)|^2 = w_2 - \mathbf{B} \ \Psi_2$.

Следовательно, происходит непрерывный переход системы из Ψ_1 в Ψ_2 , и наоборот, с периодом $\tau = \frac{2\pi\hbar}{A}$. Чем больше обменный интеграл, тем чаще происходит обмен состояниями.

Квантовая механика позволяет решать огромное количество различных

задач. К их числу можно отнести:

1) свободное движение частицы; 2) частицы в прямоугольных ямах, прохождение частицы через барьеры; 3) осциллятор; 4) атом водорода. Эти задачи решаются совершенно точно. С помощью теории возмущения практически можно решить любые задачи атомной физики с любой заданной точностью: атом гелия и другие сложные атомы, молекулы, твердые тела. Действие внешних полей на атомные системы (зееман-эффект, штарк-эффект). Рассеяние частиц при их движении в силовых полях. Теория излучения — вероятности переходов, рассеяние света, дисперсия и другие явления, связанные с взаимодействием света с веществом. Методами квантовой механики решаются практически все задачи ядерной физики.

Теория групп позволяет получать большое число сведений о системе

частиц лишь на основе ее свойств симметрии.

Однако квантовая механика не применима к описанию процессов, характеризующихся размерами областей их протекания порядка $10^{-18}\,\text{см}$ и менее.

§ 1. Основные характеристики ядра

3аряд ядра. Если обозначить порядковый номер элемента в таблице Менделеева через Z, то заряд ядра будет равен:

$$Ze = Z \cdot 4.8 \cdot 10^{-10} \text{ C}\Gamma\text{C}\Theta_q = Z \cdot 1.6 \cdot 10^{-19} \text{ } \kappa,$$

где е-заряд электрона по модулю или заряд протона.

Заряд ядра является основной характеристикой, определяющей индивидуальность элемента. Заряд ядер Z (в электронных или протонных единицах) принимает значения от 0 до 103 (в настоящее время); Z=0 имеет нейтрон; Z=1 (протон, дейтон, тритон)— ядро водорода; Z=2— гелий, Z=101— менделеевий, Z=102— нобелий. Не все известные в настоящее время элементы встречаются в природе. Многие из них получены искусственно. Например, все элементы с Z>92 и Z=0; 43; 61; 85.

 $\it Macca$ $\it Adpa.$ Второй основной характеристикой ядра является его масса. Масса ядра меньше массы атома приблизительно на $\it Zm_0$, т. е. на массу всех электронов данного атома. Масса электрона много меньше массы ядра.

Отношение массы электрона m_0 к массе протона m_p равно:

$$\frac{m_0}{m_p} = \frac{1}{1836, 12}$$
.

Массы атомов измеряются с ошибкой порядка 10-4% и меньше мето-

дами масс-спектроскопическими.

Изотолы. В природе встречается около 280 устойчивых (стабильных) изотопов. Вместе с искусственно полученными изотопами их общее число составляет приблизительно 1080. В среднем на каждый элемент приходится по три стабильных изотопа. Отдельные элементы имеют различное число изотопов. Например, водород имеет 2 стабильных изотопа, отношение масс которых 1:2 (водород и дейтерий); бериллий, фтор, фосфор — по 1 изотопу, в то же время ртуть — 7 изотопов, а олово (Z=50) — 10 изотопов.

Массовое число. Таблица масс изотопов показывает, что массы атомов

в нем выражаются величинами, близкими к целым числам.

Для многих целей достаточно знать только целое число для массы, поэтому вводится понятие массового числа A. Массовым числом A атома называется ближайшее к массе, выраженной в a. e. m., целое число. Массовые числа всех известных в настоящее время атомов изменяются от A=1 до A=260.

Атомы, имеющие одинаковые массовые числа, но различный заряд

ядра Z, называются изобарами.

Yсловная запись атомов. Для указания индивидуальности атома X или его ядра достаточно указать его массовое число A и заряд ядра Z. Обозна-

$$ZX^A$$
, или X_Z^A .

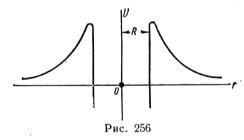
Но так как символ элемента однозначно связан с Z, то Z может отсутствовать. Например, наиболее легкий изотоп кислорода с массовым числом A=16 может быть записан: ${}_{\circ}{\rm O}^{16}$ или ${\rm O}^{16}$.

Массы	некоторых	ATOMOR
Maccol	nckulupbik	alumub

Arave	Macca		
Атомы	ва, е. м	ВГ	в Мэв
Нейтрон	1,008982 1,007593 1,008142 2,014735 4,003873	1,6751·10 ⁻²⁴	939,47 938,92 —

Paduyc ndpa. Memodы uзмерения. Pasмеры (радиусы) ядер могут быть определены различными способами, при этом получаются несколько различные коэффициенты в формуле, связывающей радиус R с массовым числом A.

1. Рассея ние ней тронов. Эффективное сечение рассеяния ядром быстрых нейтронов при определенной энергии нейтронов будет равно площади геометрического сечения ядра. Энергия нейтрона должиа быть достаточно велика, чтобы можно было пренебречь волновыми свойствами, т. е. длина волны де Бройля для нейтрона должна быть много меньше радиуса ядра ($\lambda \ll R$). В то же время энергии нейтронов не должны быть слишком велики, чтобы взаимодействие нейтрона с ядром было достаточным для его рассеяния. Обычно используются нейтроны с энергией 20 M38.



2. α -рас пад. Теория α -распада приводит к зависимости периода полураспада от ширины потенциального барьера ядра для α -частицы, поскольку вероятность распада приблизительно равна:

$$\exp\left[-\frac{2}{\hbar}\int_{R}^{R_1}\sqrt{2M\left[U\left(r\right)-E\right]}\,dr\right],$$

т. е. пропорциональна прозрачности барьера. В это выражение входит R — определяющий радиус потенциальной ямы (рис. 256).

3. Ядерные реакции с заряженными частицами. Вероятность ядерных реакций связана с прохождением потенциального барьера, откуда можно оценить размер ядра.

Эти методы позволяют оценить размеры той области, в которой действуют ядерные силы. Из них вытекает следующая эмпирическая зависимость:

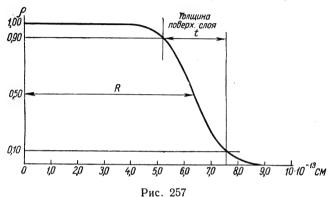
$$R = 1.40 \cdot 10^{-13} A^{1/3} \text{ cm.}$$

Из формулы видно, что объем ядра пропорционален его массе.

4. Энергия связи для изобаров. Энергия связи изобаров, или «зеркальных ядер», таких, как

$$_1$$
Н $^3-_2$ Не 3 , $_3$ Li $^7-_4$ Ве 7 , $_5$ В $^{11}-_6$ С 11 , $_{14}$ Si $^{20}-_{15}$ Р 20 и других

различна. Это можно объяснить тем, что при замене нейтрона протоном возрастает энергия ядра, обусловленная кулоновским расталкиванием.



Если предположить, что ядро—шар радиусом R, по которому равномерно распределены протоны, то дополнительная энергия C кулоновского расталкивания $C = \frac{6}{5} \frac{Ze^2}{R}$. Зная разности энергии связи зеркальных ядер, можно определить радиус ядер. В результате с учетом эффекта квантовомеханического обмена получается:

$$R = 1.3 \cdot 10^{-13} A^{1/3} c M.$$

5. Рассеяние электронов. При взаимодействии электронов с ядром ядерные силы практически не играют роли, поэтому их рассеяние дает возможность определить радиус электрически заряженной области, эквивалентной размерам ядра. Опыты приводят к зависимости:

$$R = (1,2\pm0,1)\cdot10^{-13}A^{1/3}$$
 cm.

Результаты большого числа экспериментальных работ, проводимых в последнее время, приводят к несколько другой картине распределения заряда в ядрах. Плотность заряда остается постоянной в некоторой области, размеры которой пропорциональны числу частиц в ядре, затем происходит постепенный спад заряда. Толщина поверхностного слоя оказывается при этом одинаковой для всех ядер. Распределение заряда (для золота) представлено на рис. 257. Если определить размер сферических ядер расстоянием до точек, где плотность равна 0,5, то можно записать:

$$R = (1.07 \pm 0.02) \cdot 10^{-18} A^{1/8}$$
 cm.

Если определить толщину поверхностного слоя как расстояние между точками, в которых плотность заряда достигает 0,9 и 0,1 соответственно,

то для толщины поверхностного слоя можно записать:

$$t = (2,4 \pm 0,3) \cdot 10^{-13}$$
 cm = const.

Среднеквадратичный радиус протона, получающийся из этих же экспериментов, равен $(0.79\pm0.08)\cdot10^{-18}$ см.

6. Общий ход ядерных кулоновских энергий. В эмпирические формулы для энергии (массы) ядер входит член $\frac{3}{5} \frac{e^2 Z^2}{R}$, дающий электростатическую энергию равномерно заряженной области радиусом R. С учетом этого члена

$$R = 1.23 \cdot 10^{-13} A^{1/3}$$
 cm.

7. Общая формула. Приведенные результаты показывают, что радиус действия ядерных сил несколько больше радиуса шара, в котором распределены протоны. Возможно, что это связано также с тем, что нейтроны распределены по шару большого радиуса. Если принять последнее предположение, т. е. считать, что ядро имеет сердцевину, а на поверхности ядра плотность вещества несколько меньше, то общая формула для размера ядра (по ядерным силам) имеет вид:

$$R = (0.7 + A^{1/3}) 1.2 \cdot 10^{-13} \text{ cm } (A > 1).$$

Примеры. Радиус протона $R=1,23\cdot 10^{-13}$ см. Для ядра урана $R=7,5\cdot 10^{-13}$ см. Радиусы ядер при переходе от водорода к урану меняются всего лишь в 6,5 раз. Зная объем и массу ядра, можно оценить плотность ядерного вещества: $\varrho\approx 10^{14}$ e/cm^3 .

Спин ядра. Оптические и ядерные исследования показывают, что ядро имеет собственный механический момент—с п и н. Он измеряется в \hbar и равен $\sqrt{I(I+1)}\,\hbar$, где I—спиновое ядерное квантовое число. Оно может принимать значения: 0; 1/2; 1; 3/2 и другие целые или полуцелые значения.

Ядра с четными A всегда имеют спин целочисленный $(0, 1, 2, \ldots)$, ядра с нечетным A— полуцелый $(1/2; 3/2; 5/2, \ldots)$.

Магнитный момент. Ядра имеют магнитные моменты: дипольный, октупольный и т. п. Природа ядерных магнитных моментов до сих пор не раскрыта. Величина ядерного магнитного момента больше, чем следует ожидать из теоретических представлений. Вместе с тем ядерный магнитный момент имеется и у нейтрона, лишенного электрического заряда, поэтому представление, что магнитный момент возникает в результате вращения заряженного ядра вокруг собственной оси, не объясняет существование ядерных магнитных моментов (нейтрон не имеет электрического заряда). Единицей измерения магнитных моментов ядер служит ядерный магнетон Бора: $\mu_{\rm H} = \frac{e\hbar}{2M_{p}c}$, который в 1836,12 раза меньше $\mu_{\rm 0} = \frac{e\hbar}{2m_{\rm 0}c}$.

Электрический квадрупольный момент. Основной величиной, характеризующей распределение заряда по объему ядра, является квадрупольный электрический момент Q. Потенциал, создаваемый зарядом ядра на расстоянии r от центра инерции ядра, можно представить в виде:

$$\varphi(r) = \frac{Ze}{r} + \frac{d}{r^2} + \frac{1}{2} \frac{Q}{r^3} + \dots,$$

где первый член представляет собой потенциал точечного заряда, второй электрического диполя, третий—квадруполя и т. д., при этом

$$Ze = \int \varrho \ dv; \ d = \int \varrho z \ dv; \ Q = \int \varrho \ [3z^2 - (x^2 + y^2 + z^2)] \ dv.$$

Если считать плотность заряда ϱ в ядре всюду одинаковой, то квадрупольный момент будет определяться только формой ядра. Например,

$$Q = \frac{2}{5} Ze (b^2 - a^2),$$

где b—полуось эллипсоида вдоль направления спина (ось z), a—полуось в перпендикулярном направлении. Дипольный момент при этом равен

нулю.

Если Q>0, то b>a, и ядро вытянуто вдоль направления спина. Если Q<0, то b<a, и ядро сплюснуто вдоль оси z. При Q=0, b=a, и ядро обладает сферической симметрией. Это относится к ядрам со спином 0 и 1/2.

§ 2. Протонно-нейтронная структура ядра

Близость масс ядер к целым числам (в а. е. м.) наводила физиков и химиков на мысль, что все элементы состоят из водорода (гипотеза Проута).

После опытов Резерфорда казалось, что в ядре Z содержится A протонов и N=A-Z электронов, которые компенсируют заряды протонов. Однако протонно-электронная модель ядра противоречит опытным фактам. В частности, это представление не согласуется с экспериментально измеренными величинами моментов ядер.

Рассмотрим ядро дейтерия: A=2, Z=1. Следовательно, в ядре должно быть 2 протона и 1 электрон, т. е. всего три частицы. Но каждая частица имеет спин, равный 1/2 (в \hbar). Следовательно, спин дейтона должен быть

равен 1/2 или 3/2. Но опыт показывает, что спин дейтона равен 1.

Если предположить, что электрон находится в ядре, то его энергия, как минимум, должна быть порядка $50 \div 60$ $M \cancel{b} \cancel{b} = 9$ то вытекает из волновых свойств электрона. Область, в которой волна де Бройля электрона отлична от нуля, должна иметь размеры ядра, так что можно грубо положить, что $\lambda \approx 2R$ или $p \approx \frac{h}{2D}$. Это дает для энергии $E \approx pc \approx \frac{hc}{2D} \approx 70$ $M \cancel{b} \cancel{e}$.

Однако это противоречит данным по радиоактивности и энергии связи.

В 1932 г. Чадвик открыл нейтральную частицу с массой, близкой к массе протона. Вслед за этим советский физик Дмитрий Дмитриевич Иваненко и немецкий физик Гейзенберг выдвинули гипотезу, что ядра состоят из протонов и нейтронов. В настоящее время это является твердо установленным фактом. В каждом ядре имеется Z протонов и N=A-Z нейтронов, так что A=N+Z. Протоны и нейтроны носят общее название—ядерные частицы, или н у к л о н ы. Поэтому мы можем дать теперь другое определение массового числа A: массовое число A равно числу нуклонов в ядре: Z протонов и N нейтронов.

Изотопы - это ядра, в которых имеется одинаковое число протонов, но

разное число нейтронов.

В нижеследующей таблице приведены примеры состава ядер.

B inmediaglomen rading inpuberent inputsepts coeraba agep.						
Элемент	Символ	Z — число протонов	N — число нейтронов	А — число нуклонов		
Дейтерий	1D ² 1T ³ 2He ⁴ 3Li ⁶ 1Na ²³ 2eFe ⁵⁴ 92U ²⁸⁵ 92U ²⁸⁸	1 1 2 3 11 26 92 92	1 2 2 3 12 28 143 146	2 3 4 6 23 54 235 238		

Легко видеть, что спин ядра хорошо объясняется этой теорией: при четном A—спин целый, при нечетном—полуцелый; для дейтерия $I=\frac{1}{2}+\frac{1}{2}=1$; для гелия $I=\frac{1}{2}+\frac{1}{2}-\frac{1}{2}=0$; для трития $I=\frac{1}{2}+\frac{1}{2}-\frac{1}{2}=0$; для трития $I=\frac{1}{2}+\frac{1}{2}-\frac{1}{2}=0$; для трития $I=\frac{1}{2}+\frac{1}{2}$

Некоторые закономерности строения ядер (связь между числом протонов и нейтронов). Опыт показывает, что в стабильных ядрах может быть лишь вполне определенное соотношение между числом нейтронов и числом

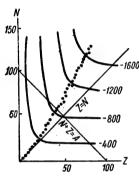


Рис. 258

протонов. Если построить диаграмму в осях N,Z (рис. 258), то стабильные ядра займут на диаграмме узкую полоску. Линия, проходящая через середину этой полоски, носит название линии устойчивости. Ее уравнение имеет вид:

$$Z = \frac{A}{2 + 0.0146A^{1/3}}$$
.

Как из уравнения, так и из рисунка видно, что при малых и средних значениях A число нейтронов и число протонов приблизительно равны, т. е. $A\approx 2Z$ (прямая линия на рис. 258 соответствует N=Z).

Однако с ростом Z число N растет быстрее. Это и понятно, так как с ростом Z силы кулоновского расталкивания возрастают пропорционально $Z(Z-1)\approx Z^2$ (попарное взаимодействие протонов), и для компенсации возрастающего расталкивания число нейтронов,

играющих роль «ядерного цемента», должно расти быстрее числа протонов. 1. Общее число ядер с четным Z значительно больше общего числа

ядер c нечетным Z.

2. Общее число ядер с четным A значительно больше общего числа ядер с нечетным A.

3. Почти все ядра с четным A имеют четное Z (за исключением дейте-

рия, "Li⁶, ₅B¹⁰, ₇N¹⁴).

4. Не встречаются в природе ядра, массовые числа которых удовлетво-

ряли бы формуле A = 4n + 1, при n > 52.

5. Особенно устойчивы те ядра, для которых (при Z=N) Z=2, 8, 20 (дважды «магические» числа) или Z=28, 50, 82 и N=50, 82, 126 («магические» числа).

Дефект массы. Если ядро состоит из протонов и нейтронов, то масса ядра должна быть связанной с массами исходных частиц. Обозначим массу протона через m_p , а массу нейтрона— m_n , тогда сумма масс Z протонов и N нейтронов будет равна Zm_p+Nm_n . Измерения масс ядер Zm_g^A показывают, что масса ядра всегда меньше суммы масс исходных нуклонов. Разность между массой исходных частиц и массой ядра называется дефектом масс Δm :

$$\Delta m = (Zm_p + Nm_n) - _Zm_{_{\mathfrak{R}}}^A.$$

Если взять не массу ядра ${}_Zm_{_{\rm H}}^A$, а массу атома ${}_Zm^A$, а вместо массы протона m_p записать массу атома водорода ${}_1m^1$, то

$$\Delta m = Z_1 m^1 + (A - Z)_0 m^1 - Z m^A$$

Дефект массы означает, что при образовании ядра часть массы исходных частиц передается в той или иной форме окружающей среде.

Энергия связи ядра. Если часть массы при образовании ядра передается другим телам, то вместе с ней выделяется и энергия

$$\Delta E = \Delta mc^2$$
.

Чтобы расщепить ядро на составные части, необходимо затратить такое же количество энергии ΔE , которое выделяется при образовании ядра, поэтому величина ΔE характеризует устойчивость ядра и носит название энергии связи. Чем больше ΔE (или дефект массы Δm), тем устойчивее ядро.

Подсчитаем энергию связи некоторых ядер:

1. Энергия связи для ядра гелия:

$$_{2}m^{4} = 4,003873; \ 2_{1}m^{1} + 2_{0}m^{1} = 4,034248;$$

 $\Delta m = 0,030 \ a. \ e. \ m.; \ \Delta E = 0,030.931 \ Məs = 28,0 \ Məs.$

2. Энергия связи для ядра железа 26 Fe54:

$$_{26}m^{54} = 53,956; \ 26_1m^1 + 28_0m^1 = 54,463 \ a.e. \text{ m.};$$
 $\Delta m = 0,507 \ a.e. \text{ m.}; \ \Delta E = 472 \ M38.$

3. Энергия связи для ядра урана ₉₂U:

$$_{92}m^{238} = 238,125;$$
 $\Delta m = 1,932$ a. e. m.; $\Delta E = 1800$ M36; $_{92}m^{235} = 235,117;$ $\Delta m = 1,908$ a. e. m., $\Delta E = 1741$ M36.

Для сравнения необходимо вспомнить, что энергия связи химических соединений имеет величину порядка нескольких электронвольт.

Следовательно, ядерные источники должны давать в миллионы раз больше энергии на единицу массы, чем химические источники.

Энергия связи нуклонов в ядре. Энергия связи ядра ΔE относится ко всем нуклонам ядра. Как показывает рассмотрение величины ΔE , она

приблизительно пропорциональна массовому числу A: $\Delta E \approx A$. Следовательно, на каждый нуклон приходится приблизительно одна и та же энергия. Однако более точное рассмотрение показывает, что величина энергии связи одной частицы в ядре $\delta E = \frac{\Delta E}{A}$ раз-

лична в различных ядрах. На рис. 259 приведен график зависимости удельной энергии связи от массового числа. Из графика видно, что для легких и тяжелых ядер энергия связи составляет 7—7,5 Мэв в то время, как для средних ядер:

Рис. 259

$$\delta E$$
 ≈ 8.5 Mэв.

Физические основы выделения ядерной энергии. Рис. 259 показывает, что наиболее устойчивыми с энергетической точки зрения являются ядра средней части таблицы Менделеева. Тяжелые и легкие ядра менее устойчивы. Это означает, что превращение тяжелых или легких ядер в средние ядра является энергетически выгодным процессом, при этом превращении должна выделяться огромная энергия, которую легко подсчитать, зная исходные и конечные продукты.

Кривая удельной энергии показывает, что возможны два в принципе различных способа выделения ядерной энергии: путем деления тяжелых ядер на более легкие и путем синтеза средних ядер из более легких. Оба

типа реакций в настоящее время осуществлены практически для самых легких и самых тяжелых ядер (реакции деления и термоядерные реакции). Энергия, выделяемая при этом, будет определяться разностью энергий связи исходных и конечных ядер. Например, для грубой оценки энергии, которая может быть выделена при делении ядра урана, необходимо разность энергии нуклонов в средних ядрах и тяжелых ядрах умножить на число нуклонов в ". U; так как разность энергий связи порядка 1 Мэв. то при делении одного ядра урана должно выделяться около 200 Мэв энергии.

Модели ядер. Для описания характера движения нуклонов в ядре необходимо знание аналитического выражения сил, действующих между

нуклонами, общих законов движения и построение моделей ядра.

Общий характер движения нуклонов известен — это квантовые законы. Математического выражения для ядерных сил не получено, поэтому физики вынуждены строить различные модели ядер для объяснения тех или других процессов. Существуют различные модели ядер, хорошо объясняющие отдельные процессы, но пока еще не предложено единой модели.

Масса и энергия ядер. Различные модели прежде всего применялись для получения зависимости между массами ядер и их составом. Существуют различные эмпирические выражения для точного вычисления масс ядер. Например,

$$M(A, Z) = 1,00898A - 0,01507A - 0,00085Z +$$

$$+ 0,014A^{2/3} + 0,083 \frac{\left(\frac{A}{2} - Z\right)^{2}}{A} + 0,000627 \frac{Z^{2}}{A^{1/3}} + \delta(A, Z),$$

где

$$\delta = \left\{ \begin{array}{l} -0,036\,A^{-8/4} - \text{при } A \text{ четном, } Z \text{ нечетном;} \\ 0 - \text{при } A \text{ нечетном, } Z \text{ любом;} \\ +0,036\,A^{-8/4} - \text{при } A \text{ четном, } Z \text{ нечетном.} \end{array} \right.$$

Формула дала хорошее совпадение с измеренными массами атомов при A > 15.

Рассмотрим соображения, которые используются при выборе членов этого выражения. Первый член совершенно очевиден, если учесть, что перед А в качестве коэффициента стоит масса нейтрона.

Второй член с A отражает энергию связи, которая пропорциональна числу нуклонов. Третий член вводит поправку к массе в силу того, что масса протона меньше массы нейтрона. Четвертый член пропорционален плошади поверхности ядра $R^2 \sim A^{2/3}$. Его введение обусловлено тем, что нуклоны, лежащие на поверхности ядра, испытывают одностороннее притяжение — вглубь ядра, вследствие чего их энергия связи меньше, поэтому масса ядра должна быть увеличена пропорционально площади поверхности ядра. В модели жидкой капли эту энергию рассматривают как энергию, аналогичную поверхностной энергии капли жидкости, обусловленной тем же односторонним притяжением поверхностных нуклонов.

Пятый член отражает неравенство числа нейтронов и протонов и связан с принципом Паули. Шестой член определяет энергию кулоновского расталкивания протонов. Последний член связан с распространенностью

стабильных элементов.

Если построить в координатах N, Z изоэнергетические поверхности, то они имеют вид, представленный на рис. 258. Устойчивые ядра располагаются вдоль «долин» изоэнергетических поверхностей. Ядра, попадающие на склоны, не устойчивы: те, которые попадают ближе к N, испытывают β -распад, а ближе к $Z - \beta$ +-распад, «скатываясь» тем самым в «долину» устойчивости.

Капельная модель. Согласно капельной модели ядро представляет собой систему, подобную жидкой капле. Аналогия основана на том, что ядерные силы короткодействующие и обладают свойством насыщения— каждый нуклон взаимодействует только с несколькими, ближайшими частицами. Это вытекает из пропорциональности $\Delta E \sim A$, а не $\frac{A \ (A-1)}{2} \sim A^2$, как

было бы, если бы каждый нуклон взаимодействовал со всеми остальными. Кроме того, δE быстро возрастает при увеличении A от 2 до 4, послечего δE меняется слабо. Успех модели жидкой капли связан с объясне-

нием хода ΔE (A) введением поверхностной энергии.

Рассмотрение ядра как капли ядерной жидкости оказывается приемлемым только для возбужденных ядер. В этом случае для ядра можно ввести обычные термодинамические величины—температуру, энтропию, свободную энергию. Тогда вылет нейтрона может, например, трактоваться как «испарение». Модель жидкой капли хорошо объясняет основные черты ядерных реакций: захват частицы, передача ею всей своей энергии ядру в результате большого числа столкновений с хаотически движущимися нуклонами и последующий распад при флуктуации энергии на одной из частиц (испарение).

Модель оболочек. Однако капельная модель не может объяснить особой устойчивости некоторых ядер, например, таких, как ₈₂Pb¹²⁶, ₅₀Sn⁷⁶, ₂₀Ca⁴⁰, ₂He⁴, ₈O¹⁶ и некоторых других. Кривая энергии связи имеет резкие изломы

в точках: Z=2, 8, 20, 28, 50, 82 и N=2, 8, 20, 126.

Изотопы, имеющие указанное число нуклонов, имеют наибольшую относительную распространенность в земной коре, атмосфере планет, метеоритах, атмосфере Солнца.

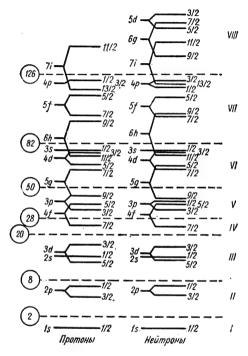
Эти числа были названы магическими, а некоторые (2, 8, 20) — дважды магическими. При числе нуклонов 2, 8, 20, 28, 50, 82 и 126 образуются наиболее устойчивые ядра. Это можно понять, если предположить, что нуклоны в ядре движутся независимо по своим орбитам. Совокупность определенного числа нуклонов образует замкнутую оболочку. Ядра с замкнутыми оболочками будут наиболее устойчивыми подобно благородным атомам, имеющим заполненные электронные оболочки. Элементы с магическим числом нуклонов имеют близкий к нулю квадрупольный момент, что говорит о симметричности этих ядер.

Рассмотрение состояний в потенциальной яме приводит к системе уровней, аналогичных уровням атома. Немецкий физик Майер предположила, что все уровни с орбитальным моментом I расщепляются на два подуровня вследствие спин-орбитального взаимодействия. В таком случае на уровне 1s должно находиться не более 4 нуклонов—двух протонов и двух нейтронов с антипараллельными спинами, вследствие чего ядро $_2$ Не имеет спин, равный нулю. Подбирая порядок уровней тонкой и грубой структуры, удалось объяснить магические числа, спин и магнитный момент большинства ядер. Это является безусловной заслугой «оболочечной» модели. На рис. 269 приведены уровни протонов и нейтронов. Наличие оболочек говорит о том, что поле внутри ядра имеет характер центральной симметрии. Однако «оболочечная» модель ядра приводит к тому, что налетающий на ядро нейтрон будет двигаться по своей орбите и не должен захватываться ядром, что противоречит опытным фактам по взаимодействию частиц с ядрами.

Обобщенная (коллективная) модель ядра. Эта модель учитывает положительные черты «оболочечной» и капельной моделей. В ней предполагается, что нуклоны движутся в некотором самосогласованном поле, почти не зависящем от положения отдельного нуклона внутри ядра, но резко зависящего от положения нуклона у поверхности ядра. Тем самым в «оболочечную» модель вводится состояние поверхности ядра как динамической переменной, что характерно для модели жидкой капли, поскольку дефор-

мация поверхности есть проявление коллективной формы движения. В обобщенной модели непосредственное взаимодействие нуклонов считается малым по сравнению с их взаимодействием, осуществляемым через деформацию поверхности.

Оптическая модель ядра. Недостатком обобщенной модели является то, что она приводит к монотонному изменению эффективного сечения взаимодействия нейтрона и ядра с ростом энергии нейтрона, что противоречит



Puc 260

опытным фактам, поскольку $\sigma(E)$ зависит от A. Для устранения этого противоречия вводится комплексный потенциал области ядра, что равносильно «поглощению» нейтрона ядром. «Поглощение» означает, что налетающий на ядро нейтрон не вечно будет двигаться по своей орбите, а в силу соударения с другими нуклонами может перейти на другую орбиту, целиком лежащую в ядре, т. е. захватывается, поглощается ядром. Так как этот процесс рассматривается наподобие поглощения света, то модель называется о п τ и ч е с к о \tilde{u} .

§ 3. Понятие о мезонной теории ядерных сил

 Γ ипотеза Юкавы. Для описания короткодействующего характера ядерных сил японский физик Хидеки Юкава высказал гипотезу, что носителем поля ядерных сил должна быть частица с массой покоя m_{π} . В таком случае простейшее уравнение для потенциала поля, связанного с ней, получится путем обычной замены классических величин E и p квантомехани-

ческими операторами в уравнении:

$$\frac{E^2}{c^2} = p^2 + m_{\pi}^2 c^2.$$

Вместо p необходимо подставить ($-i\hbar
abla$), а вместо E подставляется $i\hbar\,rac{\partial}{\partial t}$, тогда

$$-\hbar^2\Delta\varphi + \frac{\hbar^2}{c^2}\cdot\frac{\partial^2}{\partial t^2}\varphi + m_\pi^2\,c^2\varphi = 0,$$

или

$$\Delta \varphi - \frac{1}{c^2} \cdot \frac{\partial^2 \varphi}{\partial t^2} - \frac{m_{\pi}^2 c^2}{\hbar^2} \varphi = 0.$$

Это уравнение Клайна — Гордона переходит в обычное волновое урав-

нение при $m_{\pi} = 0$ в свободном от зарядов пространстве.

Если в пространстве имеется электрический заряд с плотностью ϱ , то нуль в правой части заменяется на $4\pi\varrho$. В данном случае для характеристики взаимодействия нуклона с мезонным полем вводится нуклонный заряд g. Для точечного заряда g плотность нуклонного заряда равна $g\delta(r)$. В этом случае

$$\Delta \varphi - \frac{1}{c^2} \cdot \frac{\partial^2 \varphi}{\partial t^2} - \frac{m_{\pi}^2 c^2}{h^2} \varphi = 4\pi g \delta(r).$$

Для стационарного случая $\frac{\partial \varphi}{\partial t} = 0$

$$\Delta \varphi - \left(\frac{m_{\pi}c}{\hbar}\right)^2 \varphi = 4\pi g \delta (r).$$

Последнее уравнение имеет решение:

$$\varphi = -\frac{ge^{-\frac{r}{R}}}{r}$$
, где $R = \frac{\hbar}{m_{\pi}c}$.

Величина ф носит название потенциала Юкавы. При малых r значение ф велико по модулю, но с ростом r оно уменьшается по экспоненциальному закону. Следовательно, ф будет играть существенную роль на расстояниях $r \ll R$, т. е. R является величиной, характеризующей область действия ядерных сил. Из выражений видно, что R равно комптоновской длине мезона:

$$R = \frac{\hbar}{m_{\pi}c}.$$

Зная, что $R \approx 1,5 \cdot 10^{-13}$, можно оценить массу мезона:

$$\frac{m_{\pi}}{m_0} \approx \frac{\hbar}{m_0 Rc} \approx \frac{1 \cdot 10^{-27}}{9 \cdot 10^{-28} \cdot 1.5 \cdot 10^{-13} \cdot 3 \cdot 10^{10}} \approx 250.$$

Опыт показал, что существуют π -мезоны с массой $m_{\pi} \approx 270 m_0$, кото-

рые активно взаимодействуют с ядрами.

Варианты теории. Короткодействующий характер ядерных сил и зарядовая независимость передаются потенциалом Юкавы. Однако ядерные силы обладают целым рядом других свойств, которые не передаются этим выражением.

При сближении центров ядер до расстояний, меньших, чем сумма их радиусов, между ними начинают действовать мощные силы отталкивания,

препятствующие их взаимному прохождению сквозь друг друга.

Ядерные силы обладают свойством насыщения. Они зависят от ориентации спина, имеют нецентральный характер и некоторые другие свойства. Чтобы учесть эти свойства ядерных сил, были предложены различные варианты теории ядерных сил — псевдоскалярный, векторный, псевдовекторный, тензорный. Однако каждый из вариантов имеет лишь преимущество в объяснении одной из сторон ядерных сил.

Удовлетворительной единой теории еще не существует. Наиболее приемлемой является псевдоскалярный вариант с псевдовекторной связью:

$$\Delta \phi - \frac{1}{c^2} \cdot \frac{\partial^2 \phi}{\partial t^2} - \frac{m_{\pi}^2 c^2}{\hbar^2} \phi = 4\pi \frac{g \hbar}{m_{\pi} c} \nabla (S \phi),$$

где S-вектор спина.

§ 4. Прохождение тяжелых частиц через вещество

Соотношение между пробегом и энергией. Тяжелые заряженные частицы теряют энергию при прохождении через вещество в основном за счет неупругих столкновений с электронами атомов. Так как на отрыв электрона затрачивается энергия, а концентрация атомов велика, то потеря энергии происходит практически непрерывно. Путь, проходимый частицей в данном веществе, называется пробегом R.

Пробег должен зависеть, очевидно, от вещества (Z-заряда ядра и M — массы атома), от заряда Z_{μ} и массы μ движущейся частицы и от ее энергии E. Соотношение между пробегом и энергией получено как теоретически, так и экспериментально. Пробег протона $R_{
m H}$ в воздухе можно

описать соотношением:

$$R_{\rm H} = \left(\frac{E}{9.3}\right)^{1.8},$$

где R в M, E в M9e. Эта формула справедлива для интервала энергии протона от нескольких до 200 Мэв. Соотношение показывает, что пробег протона в воздухе пропорционален его скорости в степени 3,6. Для α-частиц, испускаемых естественнорадиоактивными элементами, $R_{\alpha} \approx E^{3/2}$, или $R_{\alpha} \approx v^3$. В таблице (стр. 558) дана зависимость R_{α} от энергии. Если известен пробег протонов R_H , то пробег других тяжелых частиц R_μ может быть подсчитан на основании соотношения:

$$R_{\mu}(E) = \frac{\mu}{M_H} R_H \left(\frac{M_H E}{\mu} \right) \left(\frac{Z_{\mu}}{Z_H} \right)^2,$$

где M_H — масса протона, μ — масса тяжелой частицы (lpha-частицы, дейтона, мезона), Z_μ — заряд частицы, Z_H — заряд протона. Например, связь между пробегом lpha-частиц и протона имеет вид:

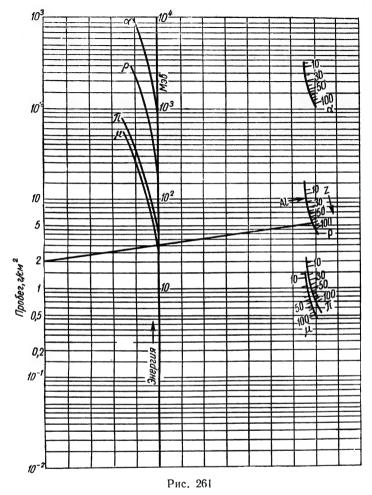
$$R_H(E) = 1,007 R_{\alpha}(3,912 E),$$

т. е. пробег протона с энергией, например, 10 Мэв приблизительно равен

пробегу а-частицы с энергией 39 Мэв.

Пробег тяжелых заряженных частиц в других веществах можно получить из экспериментальных данных с помощью номограммы Вильсона (рис. 261), где по левой шкале отложен пробег в г/см², по средней шкале — энергия, по правым шкалам — заряд ядра вещества, через которое проходит частица и масса летящей частицы.

Соответствующие пробег, энергия и атомный номер лежат на одной прямой. Чтобы найти энергию протона с пробегом в 2 г/см² в свинце, необходимо точку 2 левой шкалы соединить прямой линией с точкой Z=82 шкалы p. Эта прямая пересекает кривую энергии для p в точке $29~M_{28}$. Знаяпробег частиц в e/cm^2 , легко можно вычислить пробег (в cm) в данном веществе



простым делением на плотность о г/см3:

$$[R] cm = \frac{[R] c/cm^2}{[Q] c/cm^3}.$$

Пробег в $1 \ s/c m^2$ означает прохождение слоя толщиной, равной $\frac{1}{\varrho}$, т. е. слоя, который образуется при равномерном распределении $1 \ s$ вещества на площадке в $1 \ c m^2$.

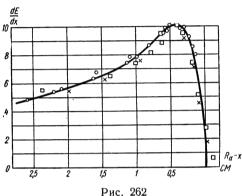
Йонизационная способность. Чем больше ионов образует частица на единице пути, тем больше энергии она при этом потеряет. Поэтому потеря

энергии на единице пути $\left(-\frac{dE}{dx}\right)$ характеризует ионизирующую способность частицы. Зная эту величину и среднюю энергию на создание одной пары

ионов, можно подсчитать число ионов, создаваемых частицей на единице

пути.

На рис. 262 дана зависимость ионизации α -частицей от $(R_{\alpha}-x)$, где $R_{\alpha}-$ пробег, $(R_{\alpha}-x)$ —остаточный пробег, x—пройденный путь. Кривая ясно показывает, что при приближении величины пройденного пути к величине пробега $(x \to R_a)$ ионизирующая способность α -частицы заметно возрастает, так как скорость частицы стала небольшой и а-частица большее время проводит вблизи данного атома. Резкий спад ионизирующей способности в самом конце пути связан с тем, что а-частица потеряла всю свою энергию.



Дельта-лучи. При прохождении заряженных частиц через вещество они способны оторвать электрон и сообщить ему большую энергию, достаточную для вторичной ионизации. Такие электроны оставляют короткие следы и носят название **б**-электронов, или **б**-лучей. Энергия **б**-электрона

$$W = 2mv^2 \sin^2 \frac{\theta}{2} ,$$

где v — скорость падающей частицы, m — масса электрона, или

$$W=4\frac{m}{M}E\sin^2\frac{\theta}{2}$$
, где $E=\frac{Mv^2}{2}$.

Угол вылета электрона в лабораторной системе координат определяется углом $\phi = \frac{\pi - \theta}{2}$. Электрон имеет максимальную энергию при $\phi = 0$, т. е. когда он выбивается вперед.

Число δ -электронов с энергией W (кэв), W (кэв) + dW (кэв) в воздухе на единице пути при 15° С и 760 мм рт. ст., образуемое протонами, равно:

$$dN = \frac{0.091}{\left(\frac{v}{c}\right)^2} \cdot \frac{dW (\kappa 36)}{W (\kappa 36)}.$$

Наблюдение числа б-электронов на единице пути широко используется для определения заряда тяжелых частиц космического излучения.

Осколки деления. Осколки деления, имея большой заряд, производят ионизацию вещества в значительно большей степени, чем легкие частицы (а-частицы, протоны и др.). Это приводит к более быстрому расходу энергии. Отличительной особенностью движения осколков деления является то. что они по мере уменьшения своей энергии захватывают электроны, уменьшая таким образом свой заряд. Второй особенностью является то, что вдоль следа образуется большое число коротких следов ядер отдачи, и след имеет значительную кривизну, что объясняется накоплением большого числа малых отклонений, обусловленных столкновениями с ядрами.

§ 5. Прохождение β-излучения через вещество

Потери энергии. Механизм потери энергии электронами существенно зависит от ее величины. При малой энергии потери энергии обусловлены ионизацией вещества. Однако при больших энергиях основным механизмом является тормозное излучение. При прохождении вблизи ядра электрон испытывает большое ускорение а, и, согласно классической электродинамике, он должен излучать энергию $\frac{2e^2}{3c^3}$ a^2 в единицу времени. Потери тяжелых частиц на

излучение в $\left(\frac{m}{M}\right)^{-2}$ раз меньше, т. е. практически не играют никакой роли

Достаточно точных теоретических выражений для зависимостей пробега от энергии нет, и поэтому пользуются только экспериментально полученными данными.

Радиационные потери приводят к появлению γ-кванта энергии hv с непрерывным спектром и максимальной частотой v_{n} , определяемой из соотношения:

$$hv_0 = E_0 - mc^2$$

где E_0 — энергия падающего электрона. Вероятность излучения существенно зависит от эффективного расстояния между ядром и электроном, так как при малом расстоянии ускорение электрона будет определяться зарядом ядра, а при большом расстоянии будет сказываться экранировка ядра электронами атома. Однако в любом случае вероятность излучения пропорциональна Z^2 .

Расстояние x_0 , на котором энергия электрона уменьшается в е раз в результате излучения, называется радиационной длиной. В таком случае

$$-\frac{1}{E_0}\left(\frac{dE_0}{dx}\right)_{\text{DAM}} = \frac{1}{x_0}\left(1+b\right),$$

где $b \ll 1$.

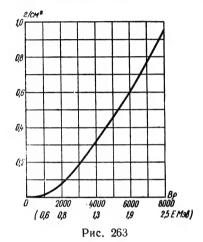
Потери энергии на излучение растут пропорционально энергии и Z^2 , тогда как потери на ионизацию зависят от энергии логарифмически и пропорциональны Z вещества. Радиационная длина (в г/см²) для различных веществ различна и, например, равна 58 — для водорода, 36,5 — для воздуха, 5,8 — для свинца, 23,9 — для алюминия (х, в см получается из радиационной длины в z/cm^2 путем деления на плотность ϕ).

Образование ливней. Спектр излучения электрона характеризуется равномерным распределением по энергиям, следовательно, возможно возникновение фотонов с энергией, сравнимой с энергией электрона. Это может привести к появлению фотоэлектронов или рождению пары, которые в свою очередь порождают фотоны и т. д. В веществе в таком случае может развиться жаскадный ливень. Чем легче частица тем более вероятно для нее образование ливня при той же энергии.

Электрон может образовать также пару электрон-позитрон в кулоновском поле электрона.

Вторичные электроны. Вторичные электроны возникают в результате прямого соударения электронов, и фото- или комптон эффекта с фотонами, испущенными первичным электроном. Непосредственное столкновение электронов должно иметь одно очень интересное свойство: если β -частицы тождественны с атомными электронами, то должно возникать, помимо обычного классического взаимодействия, обменное взаимодействие, в результате чего в сечении рассеяния должны появиться члены, зависящие симметричым образом от энергии «первичного» и «вторичного» электронов. Пейдж и другие ученые нашли, что при взаимодействии β -частиц с атомными электронами возникают обменные эффекты, что служит ярким доказательством тождественности β -частиц и электронов атома.

Дифракционное рассеяние на ядрах. При увеличении энергии электронов длина волны де Бройля уменьшается, в результате чего фазы волны рассе-



янных различными частями ядра, будут различны, что приводит к появлению дифракционных явлений, которые используются для изучения структуры ядра.

Прохождение через вещество. Строгой теории прохождения электронов через толстые слои не существует. Качественно механизм ослабления можно описать следующим образом. В первые моменты, пока энергия электрона велика, он движется прямолинейно. Интенсивность электронного пучка будет уменьшаться в основном за счет радиационных потерь энергии электронами и, следовательно, число электронов в пучке будет уменьшаться приблизительно по экспоненциальному закону.

С уменьшением энергии начнут играть роль потери на ионизацию и многократное рассеяние, что приведет пучок к «расплыванию», к рассеянию. При потере большей части энергии на-

правленное движение электронов переходит в диффузное.

Если пропускать электроны через фольгу различной толщины, то:

1) интенсивность пучка будет ослабевать при любой толщине фольги, тогда как Для тяжелых частиц число частиц в пучке остается неизменным,

если толщина фольги меньше пробега частиц в данном веществе;

2) максимальная толщина фольги, при которой практически ни один электрон не прошел через нее, определяет эффективный пробег электронов в данном веществе. Однако эта величина очень неопределенная, поэтому измерения проводят по обычной кривой поглощения. За слоем вещества с меняющейся толщиной располагается ионизационная камера, которая поволяет снимать зависимость интенсивности β-лучей от толщины. Кривые имеют резкий спад, заметный прямолинейный участок и пологий «хвост». За величину эффективного пробега принимается точка пересечения прямолинейного участка с осью абсцисс (экстраполированный пробег).

Для алюминия связь экстраполированного пробега с энергией задается

выражением:

$$R(e/cm^2) = 0.526 E(Mse) - 0.094$$

На рис. 263 приведены кривые поглощения в алюминии (зависимость R от oB, или E).

Для оценки энергии электронов в β -распаде пользуются соотношением Фезера:

$$R(e/cm^2) = 0.542 E(Mse) - 0.133,$$

 $0.8 Mse < E < 3 Mse$

И

$$R = 0.407 E^{1,38} (0.15 < E M 36 < 0.8).$$

Используя соотношение R (E), можно по пробегу найти энергию электронов. Наиболее точное измерение энергии проводится при исследовании движения электронов в магнитных полях (β -спектрометры), в которых по радиусу кривизны непосредственно определяется энергия.

§ 6. Прохождение у-излучения через вещество

Отличительной особенностью прохождения γ -лучей через вещество является постепенный спад их интенсивности. Это связано с тем, что при взаимодействии γ -квантов с веществом они удаляются из пучка в результате поглощения или рассеяния. Но число таких актов пропорционально толщине dx:

$$-dI = N \sigma dx$$

где N — концентрация атомов вещества, σ — поперечник эффективного сечения поглощения и рассеяния. Тогда

$$I = I_0 e^{-\mu x}$$

где $\mu = N\sigma$ — коэффициент ослабления пучка γ -лучей. $\frac{1}{\mu}$ — численно равно толщине слоя, по прохождении которой интенсивность γ -лучей уменьшается в е раз; μ зависит от энергии фотонов (длины волны) и атомного номера поглощающего вещества.

Толщина половинного ослабления $(d_{1/2})$. Для целого ряда расчетов вместо $I=I_0$ е $^{-\mu x}$ удобно пользоваться понятием толщины половинного ослабления $-d_{1/2}$, которое определяется следующим образом: при прохождении $d_{1/2}$ интенсивность I уменьшается в 2 раза, т. е. $I=I_0/2$ при $x=d_{1/2}$. Связь между линейным коэффициентом ослабления и толщиной половинного ослабления:

$$\frac{I_0}{2} = I_0 e^{-\mu d_{1/2}},$$

откуда

$$d_{1/2} = \frac{\ln 2}{\mu}; \qquad \mu = \frac{\ln 2}{d_{1/2}}.$$

В этом случае

$$I = I_0 e^{-\frac{\ln 2 \cdot x}{d_{1/2}}} = \frac{I_0}{2^{\frac{x}{d_{1/2}}}} = \frac{I_0}{2^n}$$

где $n=\frac{x}{d_{-1/2}}$ число слоев половинной толщины. На рис. 264 показана кривая ослабления γ -лучей. Величина $d_{-1/2}$ зависит от материала и длины волны.

Механизм ослабления у-лучей. Ослабление у-лучей обусловлено поглощением и рассеиванием. При поглощении у-фотоны исчезают, при этом в веществе возникают быстрые частицы, получившие энергию у-кванта. При

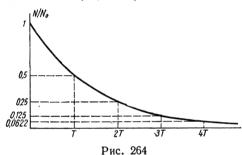
рассеивании У-лучей появляются быстрые частицы, получившие часть энергии фотона. Фотон с уменьшенной энергией изменяет направление своего движения, тем самым он выводится из состава пучка. Различают следующие основные процессы ослабления у-лучей, возникающие в результате взаимодействия у-лучей с веществом: 1) фотоэффект; 2) комптон-эффект; 3) рождение пар (позитрон — электрон). Полный коэффициент ослабления равен:

$$\mu = \mu_{\Phi} + \mu_{\kappa} + \mu_{\Pi},$$

где μ_{Φ} , μ_{κ} и μ_{π} — коэффициенты ослабления, обусловленные фотоэффектом.

комптон-эффектом и рождением пары.

Фотоэффект. При фотоэффекте у-квант исчезает, полностью передавая свою энергию и импульс электрону и атому. В веществе появляются быстрые электроны, приводящие в свою очередь к ионизации атомов вещества. В живых тканях они приводят к разрушению клеток. Фотоэффект играет основную роль в ослаблении у-лучей при малой энергии (менее 1 Мэв).



Кинетическая энергия, которую получает электрон:

$$T = h v - I$$

где /— энергия ионизации той оболочки, на которой находится электрон. Так как должен выполняться и закон сохранения импульса, то

$$\frac{hv}{c} = p + P$$
,

где Р — импульс, получаемый атомом. Энергия, которую получает электрон, должна быть меньше hv-I. Это вытекает из того, что импульс фотона всегда больше импульса фотоэлектрона; действительно, считая, что фотон движется вдоль оси x и P=0, получим:

$$p = \frac{hv}{c}$$
; $pc = hv = T + I < T$,

но T всегда меньше pc = hv, т. е. избыток импульса атом принимает на себя, вместе с ним и часть энергии фотона, так что более точно:

$$T = hv - I - \frac{\mathbf{P}^2}{2M}$$
.

Фотоэффект наиболее вероятен в том случае, когда энергия фотона близка к энергии ионизации 1. Именно поэтому ослабление лучей вследствие фотоэлектрического поглощения играет основную роль при малых энергиях фотонов (≤1 Мэв).

Вероятность фотоэлектрического поглощения K-оболочки прямо пропорциональна Z^5 и $v^{5,5}$.

Эксперимент дает зависимость σ_{d} (Z) в виде:

$$\sigma_{\dot{\Phi}} = kZ^n$$

где $n = 4.6 \pm 0.25$.

Зависимость снималась при постоянной энергии E=2,6~M эв. При $hv\gg mc^2$ зависимость σ_Φ от v более слабая, а именно:

$$\sigma_{\Phi} \sim \frac{1}{\nu}$$
,

что вытекает из выражения:

$$\sigma_{\Phi} = \sigma_0 \frac{3}{2} \cdot \frac{Z^5}{137^4} \cdot \frac{mc^2}{hv}$$
.

Поэтому для тяжелых элементов фотоэффект будет играть заметную роль и при больших энергиях фотонов, например в Pb при 5 M величина σ_{Φ} сравнима с величиной σ других процессов.

Сечение поглощения электронами других оболочек в несколько раз

меньше, например:

$$\frac{\sigma_{\Phi}^{K}}{\sigma_{\Phi}^{L}} \approx 5.$$

Явление Комптона. Так как комптоновское рассеяние наблюдается для длин волн $\lambda \le 1$ Å, что соответствует энергии фотонов в несколько тысяч электронвольт и больше, то в первом приближении можно пренебречь энергией связи электрона в атоме и его кинетической энергией. В таком случае явление моделируется «ударом» фотона по покоящемуся «свободному» электрону, в результате чего фотон отклоняется на угол ϕ с уменьшенной энергией (с увеличенной длиной волны), а электрон выбрасывается под углом ψ .

Кинетическая энергия, которую получает электрон, равна уменьше-

нию энергии фотона:

$$T = h (v - v') = hv \frac{2\Lambda \sin^2 \frac{\Phi}{2}}{\lambda + 2\Lambda \sin^2 \frac{\Phi}{2}}, \ \Lambda = \frac{h}{m_0 c} = 0,0242 \ \text{Å}.$$

Электрон получает тем большую энергию, чем больше угол рассеяния фотона ϕ .

Максимальную энергию он получает, когда фотон «отскакивает» обратно $(\phi=\pi)$. Доля передаваемой энергии, т. е. $T/(h\nu)$, при данном значении угла ϕ зависит от самой энергии—с ростом энергии $h\nu$ отношение $T/h\nu \to 1$. Но при малой энергии фотона энергия комптоновских электронов — электронов отдачи — мала, что позволяет отличать комптоновские электроны от фотоэлектронов.

Проблема защиты от γ -излучения. Для фотонов с энергией в несколько мегаэлектронвольт основную роль в ослаблении пучка играет комптоновское рассеяние. Но комптоновское рассеяние не уменьшает числа фотонов, а лишь приводит к уменьшению их энергии и пространственному перераспределению. Однако в результате многократного рассеяния даже на небольшие углы энергия фотонов уменьшается заметно, вследствие чего увеличивается фотоэлектрическое поглощение γ -квантов. Расчет показыва-

ет, что пропускание защиты реактора $\frac{I}{I_0} = T$ может быть записано в виде:

$$T = Be^{-\mu} o^{x}$$

где x—толщина, а μ_0 —наименьший коэффициент поглощения, т. е. коэффициент поглощения падающего γ -излучения, если $h \nu < h \nu_{\rm мин}$, где $h \nu_{\rm мин}$

соответствует фотонам с минимальным полным поглощением, или полный коэффициент при $hv_{\text{мин}}$, если $hv > hv_{\text{мин}}$. Коэффициент B имеет величину между 1 и $(\mu_0 x)^2$, если $hv < hv_{\text{мин}}$.

Условия, необходимые для рождения пар. Рождение пары представляет собой процесс превращения у-фотона в две элементарные частицы — электрон и позитрон. Процесс возможен в том случае, когда масса фотона та будет не меньше суммы масс покоя электрона m_{-} и позитрона m_{+} :

$$m_{\rm d} \gg m_- + m_+$$

или энергетическое условие:

$$hv \ge 2m_0c^2 = 2.0,511 \ Mse = 1,022 \ Mse$$

т. е. пару электрон — позитрон может образовать у-фотон с энергией, не меньшей 1,022 Мэе ($\lambda \le 0.01$ Å, $v \approx 3 \cdot 10^{20}$ се κ^{-1}). Однако, помимо закона сохранения энергии, должен выполняться закон сохранения импульса. Но импульс пары всегда меньше импульса фотона. Отношение импульсов

$$\frac{\frac{2p}{hv}}{\frac{hv}{c}} \approx \frac{\frac{2mv}{hv \cdot c}}{\frac{c^2}{c^2}} = \frac{2mv}{2mc} = \beta < 1,$$

так как скорости v электронов и позитрона не могут быть равны c. Следовательно, процесс возможен только в том случае, если в нем будет участвовать, по крайней мере, еще одна частица, которая принимает на себя избыток импульса, поэтому образование пары происходит обычно в поле тяжелого ядра, вследствие чего граничное условие $h_V = 2m_o c^2$ практически не нарушается (с точностью до $\frac{(\dot{h}v)^2}{2Mc^2}$, где M — масса ядра).

Образование пар в поле электрона. ү-фотон может образовать пару электрон — позитрон и в поле электрона. В этом случае должно быть $h_V > 2m_e c^2$, так как электрон, принимая импульс, уносит заметную энергию, в результате чего на снимках виден триплет, образованный двумя электронами и одним позитроном. Отношение сечений для образования триплетов и пар равно:

$$\frac{\sigma_{\rm rp}}{\sigma_{\rm man}} = \frac{1}{CZ}$$
, где $C \approx 4$.

Угловое распределение компонентов пары. Опыт показывает, что компоненты пары вылетают вперед в небольшом угловом интервале. Для среднего угла между направлениями движения электрона и позитрона можно записать:

$$\theta_{\rm o} = 2 \; \frac{m_{\rm o}}{m} = 2 \; \frac{E_{\rm o}}{E} \; ,$$

где E_0 , E — энергия покоя и полная энергия электрона (позитрона). Полное сечение ослабления пучка γ -квантов. Полное сечение ослабления складывается из сечения фотоэффекта $\sigma_{\rm th}$, комптон-эффекта $\sigma_{\rm k}$ и образования nap σ_n :

$$\sigma = \sigma_{\Phi} + \sigma_{\kappa} + \sigma_{\mathfrak{n}}.$$

Оно оказывается сложной функцией hv и Z. Но для данного Z величина σ с ростом hv уменьшается, проходит через минимум, затем увеличивается,

асимптотически приближаясь к σ_n (рис. 265). В настоящее время имеется большой экспериментальный материал, дающий связь величины $\mu=N\sigma$ с энергией. Это позволяет определять энергию у-квантов по коэффициенту ослабления ц.

Ядерный фотоэффект. Ядро, поглотившее у фотон, переходит в возбужденное состояние, в результате чего оно может выбросить нуклон, чаще

всего нейтрон. Характерными чертами ядерного фотоэффекта является наличие пороговой энергии $h\nu_{\text{пор}}$: фотоэффект наблюдается при $h\nu>h\nu_{\text{пор}}$ и широкого (в несколько M резонансного пика.

Интегральное сечение по всем энергиям пропорционально массовому

числу ядра:

$$\int \sigma(E) dE = B \cdot 10^{-26} \cdot A M 98 \cdot cm^2,$$

где $B=1,5\div 3$ в зависимости от ядра. При ширине максимума в 5-10~M это дает:

$$\mu \approx 0.001 \div 0.004 \ cm^2/e$$
.

Томсоновское и комптоновское рассеяния на ядре. Сечения этих рассеяний на ядре соответственно равны:

$$\begin{split} &\sigma_{\text{томс}} = \frac{8\pi}{3} \left(\frac{e^2}{M_p \, c^2} \right) \frac{Z^4}{A^2} = 2 \cdot 10^{-31} \, \frac{Z^4}{A^2} \, c\text{M}^2; \\ &\sigma_{\text{комп}} = \frac{8\pi}{3} \left(\frac{e}{M_p \, c^2} \right) Z \text{ (для одного нуклона),} \end{split}$$

где M_p — масса протона.

Экспериментально оба эффекта практически не промеряются.

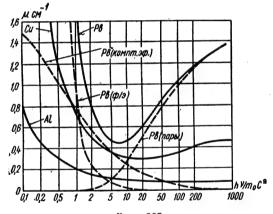


Рис. 265

Образование мезонов. При энергиях больше 140 Мэв γ -фотоны образуют мезоны. Сечение этого процесса для $h\nu \approx 300$ Мэв равно 10^{-28} А см², что соответствует коэффициенту поглощения 10^{-4} см²/г. Несмотря на столь малый коэффициент поглощения γ -лучей, мезоны легко наблюдаются.

§ 7. Эффект Мёссбауэра

В 1958 г. немецкий физик Рудольф Мёссбауэр открыл, что при некоторых условиях линии поглощения и испускания γ -лучей совпадают по частоте. При этом резонанс настолько резкий, что, например, ничтожные магнитные поля, движение источника или приемника со скоростями в несколько $cm/ce\kappa$, движение фотона в поле тяготения Земли способны полностью уничтожить резонансное поглощение.

В обычных условиях у-квант, испущенный покоившимся ядром при переходе из возбужденного состояния в нормальное, не может быть захвачен покоящимся ядром, находящимся в нормальном состоянии. Это связано с тем, что энергии фотона недостаточно для перевода ядра в то же самое возбужденное состояние. Действительно, если возбужденное состояние отличается от нормального на величину энергии ΔE , то энергия излученного фотона будет меньше ΔE в силу явления отдачи—фотон уносит импульс $\hbar v$ с. следовательно, таким же должен быть импульс отдачи, но при отдаче ядро должно получить и соответствующую кинетическую энергию:

$$p = \frac{hv}{c}$$
; $T = \frac{p^2}{2M} = \frac{(hv)^2}{2Mc^2}$; $T + hv = \Delta E$,

отку да

$$hv = \Delta E - \frac{\Delta E^2}{2Mc^2}.$$

Ядро может поглотить фотон, который будет иметь энергию

$$hv = \Delta E + \frac{\Delta E^2}{2Mc^2},$$

поскольку $\frac{\Delta E^2}{2Mc^2}$ пойдет на сообщение кинетической энергии ядру, поглотившему фотон,

Но эффект Мёссбауэра именно в том и состоит, что в некоторых случаях энергия фотона равна изменению внутриядерной энергии: $hv = \Delta E$.

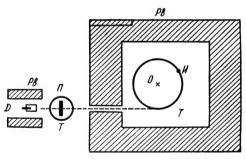


Рис. 266

Это можно легко объяснить, если предположить, что при излучении фотона импульс отдачи для некоторых ядер передается кристаллической решетке в целом посредством внутрикристаллических сил. Тогда M — это масса всего кристалла, и

$$\frac{\Delta E^2}{2Mc^2} \approx 0,$$

т. е. отдачи нет, — это квантовый подход к явлению. Но возможно и классическое объяснение: излучающее ядро колеблется, в результате доплерэффекта частота излучения модулируется, вследствие чего в спектре излучения возникают несмещенные частоты, определяемые соотношением: $hv = \Delta E$.

Расчеты для интенсивности по квантовой и классической теориям сов-

палают.

На рис. 266 представлена схема наблюдения. На платформе, вращающейся вокруг центра O, расположен иридиевый (Ir 191) источник γ -лучей с энергией фотона 129 кэв. Свинцовая защита Pb позволяет выделять узкий параллельный пучок γ -лучей, которые регистрируются детектором D. На пути γ -лучей располагается поглотитель Π . В качестве поглотителя используется иридий, а для сравнения он заменяется платиновой пластиной такой же толщины. Для уменьшения теплового колебания ядер излучатель и поглотитель помещаются в термостат ($T=88^\circ$ K). На рис. 267 представлено изменение относительной интенсивности γ -лучей, измеряемой детектором D, в зави-

симости от скорости излучателя (/Ir, /Pt -- это интенсивности, измеряемые детектором за иридиевым (I^{Ir}) и платиновым (I^{Pt}) поглотителями). Обращает на себя внимание резкая зависимость эффекта от скорости и энергии излучающих ядер. Поглощение практически не наблюдается при скоростях, уже несколько больших 2 см/сек, что соответствует энергии 10^{-5} эв, или относительному изменению энергии $\frac{GL}{F}$ рядка 10⁻¹⁰.

Использование других веществ позволяет наблюдать относительное изменение энергии порядка

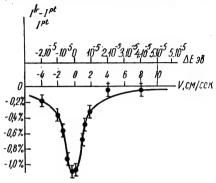


Рис. 267

10⁻¹⁶, что почти на четыре порядка меньше величины, измеряемой методами молекулярного генератора.

Высокая точность в измерении изменений энергии с помощью эффекта

Мёссбауэра позволяет подвергать проверке многие выводы теории.

Например, Паунд (1960 г.) подверт проверке некоторые выводы общей теории относительности Эйнштейна. Паунд показал, что изменение частоты фотона, обусловленное движением в поле тяготения Земли, находится в хорошем согласии с теорией.

При этом источник и приемник располагались по вертикали на расстоя-

нии всего в несколько метров.

§ 8. Методы регистрации ядерных частиц

Постановка задачи. Методы регистрации заряженных ядерных частиц основаны на регистрации или измерении большого числа ионизированных ими атомов или молекул. Нейтральные частицы могут ионизовать лишь небольшое число частиц, передав им свою энергию. Возникшие при этом заря-

женные частицы регистрируются по их ионизирующей способности.

Потери регистрируемой частицей энергии на ионизацию практически не зависят от ее скорости и определяются в основном свойствами среды. Для создания одной пары ионов в воздухе требуется 32 98—для электронов с энергией около 0.3 M98, 36.0 98—для протонов с энергией $2.5 \div 7.5$ M98; 36.1 и 36.5—для α -частиц с энергией 7.8 и 5.3 M98, соответственно. В более тяжелых газах энергия ионизации уменьшается, например в криптоне для α -частиц с энергией 5.3 M98 I_0 = 21.4 98. Поэтому по числу возникших пар ионов можно судить об энергии и виде частицы. Электроны, освобожденные летящей частицей, называются первичными электронами, они обладают достаточной энергией для вторичной ионизации. Приведенные выше численные характеристики относятся к полной (усредненной) ионизации. Различие в методах регистрации ядерных частиц основано на различии принципов регистрации возникающих ионов и электронов.

Ионизационная камера. Ионы, возникшие в результате прохождения ядерной частицы через камеру, будут диффундировать. Для регистрации их в ионизационной камере накладывается электрическое поле малой величины такой, чтобы набираемая ионами или электронами энергия на длине свободного пробега была меньше той, которая необходима для вторичной иониза-

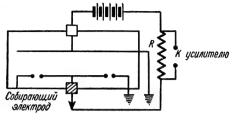


Рис. 268

ции атомов или молекул газа, занимающего камеру. Ионизационные камеры могут быть цилиндрической формы (рис. 268), плоскими. Между внешним электродом и собирающим прикладывается некоторая разность потенциалов

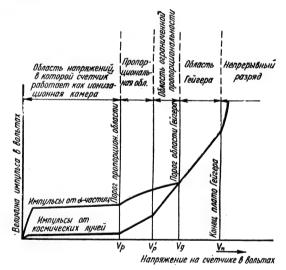


Рис. 269

от батареи. Если в камере образовались ионы, то в цепи потечет ток, который создает напряжение на сопротивлении R. Это напряжение обычно подается на вход усилителя. Величина тока, текущего через сопротивление, зависит от разности потенциалов между электродами (рис. 269). Начиная с некоторого U, ток достигнет насыщения, когда все возникающие ионы регистрируются, их рекомбинация прекращается. Выбирая конструкцию камеры, можно приспособить ее для регистрации частиц определенного сорта. Токи, возникающие в ионизационных камерах, обычно составляют величину порядка $10^{-13}a$. Величина тока пропорциональна энергии частиц. Напряжение на камере составляет 200-300 a.

Счетчики Гейгера — Мюллера. Конструктивно счетчики Гейгера — Мюллера (рис. 270) напоминают ионизационную камеру, но работают в таком режиме, что в них непосредственно происходит усиление ионизационного тока. Если увеличивать напряжение между электродами, то возникшие ионы будут ускоряться. Благодаря большому полю они могут набрать большую энергию прежде, чем столкнутся с молекулами газа в счетчике. Но в таком случае они приводят к образованию иона молекулы. Ускоряясь, эти два иона приведут к образованию четырех ионов и т. д., в газе развивается лавинная ионизация. Коэффициент газового усиления может достигать 10°, его значение зависит от разности потенциалов между анодом и катодом. На рис. 269 приведена в относительных единицах вольтамперная характеристика счетчика.

От 0 до V_p счетчик работает как ионизационная камера. Величина области насыщения зависит от типа частиц. С ростом напряжения ток начинает расти пропорционально напряжению (область пропорциональности).

Импульсы от разных частиц разные. Коэффициент усиления не зависит от числа первично возникших частиц. Поэтому импульсы напряжения (или тока), снимаемые со счетчика, будут пропорциональны числу первоначально возникших пар. Усиление может достигать при этом примерно 10?.

Начиная от V_p , коэффициент усиления будет зависеть от числа первоначально возникших пар ионов. Усиление будет тем меньше, чем большей ионизацией обладает частица. Поэтому, начиная с V_g , способность различать первичные частицы теряется— импульсы от различных частиц одинаковы.

Начиная с V_n , в счетчике возникает непрерывный разряд, вследствие чего он теряет способность реагировать на новые частицы.

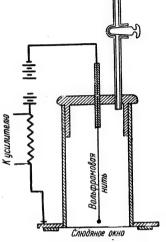


Рис. 270

В момент лавинной ионизации счетчик также не может реагировать на новые частицы, поэтому возникший разряд должен быть погашен. Это достигается различными способами.

Счетчики Гейгера — Мюллера обычно работают в той области вольтамперной характеристики, в которой число импульсов почти не зависит от разности потенциалов между анодом и катодом (область «плато», которая может иметь ширину около 100 в при 1000 в напряжения с наклоном в несколько процентов).

Механизм работы несамогасящегося счетчика отличается от механизма работы самогасящегося счетчика.

Возникшие первичные ионы и электроны, ускоренные полем счетчика, приводят к вторичной ионизации и возбуждению атомов и молекул. Излучаемые ими фотоны приводят к фотоионизации других атомов или молекул и т. д. Разряд возникает во всем объеме счетчика. Положительные ионы, двигаясь к отрицательному центральному электроду, экранируют внешнее поле, способствуя затуханию лавинного разряда. Однако для его прекращения необходимо резко понизить напряжение на счетчике, что достигается различными электронными схемами. Простейший способ состоит в том, что в цепь отрицательного электрода включается большое сопротивление (порядка 108 ом). Импульс тока приводит к импульсу напряжения на нем, который резко уменьщает поле между электродами, вследствие чего разряд гасится и счетчик готов к регистрации следующей частицы.

Самогасящиеся счетчики содержат, как правило, смесь благородного газа с многоатомными газами, например смесь аргона с 10% этилового спирта при давлении приблизительно 10 см рт.ст. Механизм его работы состоит в следующем. Первичные ионы, ускоряясь, ионизуют и возбуждают атомы Аг и молекулы спирта. Фотоны, испускаемые Аг, имеющие энергию не менее 11,5 эв, интенсивно поглощаются парами спирта. Это приводит к возникновению разряда в объеме газа в основном вблизи центрального отрицательного электрода. Образовавшийся чехол положительных ионов резко ослабляет поле в той области, где оно было максимально. В результате взаимодействия аргона со спиртом еся энергия переходит к молекулам спирта, частично диссоциировавшим, имеющим энергию около 4 эв. Их приход на катод дастимпульс тока, но они не вызывают выбивания электронов из катода (4 эв). Разряд гаснет.

Время, необходимое для восстановления порогового значения поля, носит название «мертвого» времени, так как счетчик не реагирует на пролетающие частицы. Оно составляет около 100 мксек и определяется временем, в течение которого положительные ионы достигают катода. После прохождения мертвого времени счетчик фиксирует частицы, но импульсы тока малы. Время, по истечении которого импульсы тока достигают первоначального значения, называют «восстановительным» временем. Оно определяется временем полной деионизации газа и составляет приблизительно 100 мксек.

Эффективность счетчиков Гейгера — Мюллера. Эффективность счетчиков η определяется отношением числа зарегистрированных импульсов к числу первичных частиц, пересекающих его рабочий объем при не слишком большой загрузке (чтобы исключить мертвое время). Она равна:

$$\eta = 1 - e^{-N_0}$$

где N_0 — среднее число пар ионов, создаваемых частицей в счетчике. Уже при $N_0 = 5$ $\eta = 99\%$ и даже при N = 1 $\eta = 63\%$.

Тяжелые частицы, обладающие большой ионизационной способностью (α -частицы, протоны), попадая в счетчик, будут зарегистрированы. Для регистрации γ -квантов, имеющих большой пробег в газах, используется их поглощение в стенках. Образованные ими фото- или комптон-электроны имеют эффективность, близкую к единице, так как они приводят к образованию приблизительно четырех пар ионов на 1 см пути в смеси при давлении около 10 см pm. m. Эффективность счетчиков для γ -лучей с энергией в 1-3 M98 со стенками из свинца составляет 1-2%.

Кристаллические счетчики. Кристаллические счетчики представляют собой полупроводниковые материалы, используемые для регистрации частиц большой энергии. Если к полупроводниковому кристаллу с большой шириной запрещенной зоны подвести разность потенциалов, то в цепи тока не будет вследствие большого сопротивления такого полупроводника. Но если в полупроводник попадает частица большой энергии, то возникает большое число свободных носителей в зоне проводимости, и через счетчик протечет импульс тока, который создает импульс напряжения на внешнем сопротивлении. Величина импульса тока пропорциональна числу первично созданных электронов. Длительность импульса определяется временем собирания электронов и составляет величину порядка 10^{-7} сек.

Кристаллические счетчики обладают высокой эффективностью для γ -квантов. В алмазе толщиной 2 *мм* возникает около 4,5· 10^{-2} комптоновских электронов на 1γ -квант с энергией 1 Mэв. В хлористом серебре возникает

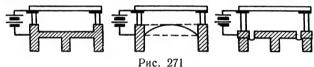
6.10-2 комптон-электронов на квант.

Для кристаллических счетчиков используются кристаллы хлористого серебра, галлоиды таллия, сульфиды цинка и кадмия, алмаз. Кристаллы CdS используются для регистрации рентгеновых лучей, германиевые приборы с p-,n-переходом используются для обнаружения отдельных α -частиц. Для создания свободных носителей тока затрачивается энергия 4—10 9e.

Сцинтилляционные счетчики. Идея метода состоит в том, что при прохождении ионизирующих частиц через некоторые вещества в них возбуждается флуоресценция. Вспышки света регистрируются визуально или с помощью фотоумножителя. Для этого сцинтиллирующий кристалл поме-

щается перед входным окном фотоумножителя.

При прохождении одной ионизирующей частицы через антрацен создается около 6000 фотонов на $1\,M$ потерянной энергии. Пропорциональность между потерянной энергией и величиной сцинтилляционного импульса наблюдается для электронов и протонов, несколько хуже — для α -частиц. Сцинтилляционные счетчики обладают большой разрешающей способностью во времени, так как время высвечивания в используемых веществах порядка 10^{-8} сек. Эффективность органических сцинтилляционных счетчиков размером в $1\,$ см для γ -квантов составляет около 10%, что во много раз больше эффективности обычного счетчика Гейгера — Мюллера. Для тяжелых неорганических веществ эффективность для γ -квантов, большое разрешение во времени, пропорциональность светового импульса обусловливают все растущее использование их для обнаружения частиц и измерения их характеристик. Для счетчиков используются йодистый натрий, нафталин, антрацен, стильбен и другие твердые и жидкие вещества.



Камера Вильсона. Камера Вильсона позволяет сделать путь частиц видимым. Принцип работы камеры состоит в следующем. Для конденсации пересыщенного пара необходимо наличие центров конденсации. Ими являются пылинки, скопления молекул (флуктуации плотности), положительные и отрицательные ионы. Следовательно, если через пересыщенный пар про-пустить частицу большой энергии, на ионах, образовавшихся на ее пути, будет конденсироваться пар — образуются капельки, которые сделают путь частицы видимым. Для получения пересыщенного пара производят адиабатическое увеличение объема камеры, наполненного насыщенным паром, что приводит к понижению температуры газа и пара и переходу насышенного пара в пересыщенный. С этой целью используются пары воды, этилового и пропилового спиртов и некоторых других жидкостей. Время чувствительности камеры может меняться от 0,1 до нескольких секунд. Конструктивно камера Вильсона представляет полый цилиндр, закрытый с одной стороны плоской стеклянной пластиной, а с другой стороны — подвижным поршнем или подвижным упруго закрепленным дном (рис. 271). Образовавшиеся в камере следы частиц («трэки») фотографируются в рассеянном ими свете. Фотографирование проводится или двумя фотокамерами, или одной фотокамерой фотографируется трэк и его изображение в плоском зеркале. Получаемые стереоскопические снимки при промере позволяют точно измерять пространственные характеристики трэков. Для удаления остаточных ионов в объеме камеры создается слабое электрическое поле перед расширением.

Для измерения энергий легких частиц камера помещается в магнитное поле (по методу Скобельцына). По радиусу кривизны траектории можно вычислить импульс частицы:

p = erB.

Диффузионные камеры. Для некоторых целей желательно получить камеру, которая имела бы чувствительность непрерывно. Это достигается в диффузионных камерах Вильсона. Принцип действия их состоит в том, что в камере создается градиент температуры: крышка имеет температуру

30—70° С; с ней соединяется мягкий материал, пропитанный применяемой жидкостью; дно камеры покрыто слоем жидкости при (—30°)—(—70°) С. В объеме камеры образуется область пересыщенного пара, непрерывно имеющая чувствительность к частицам,

Метод фотоэмульсий. Движение ионизирующей частицы в фотоэмульсии приводит к разложению галлоидного серебра эмульсии. Атомы, подвергшиеся воздействию движущейся частицы, являются центрами, делающими способными зерна к проявлению. Число зерен намного меньше числа пар ионов,



ДМИТРИЙ ВЛАДИМИРОВИЧ СКОБЕЛЬЦЫН (род. в 1892 г.) советский физик. Основные работы связаны с исследованием космических лучей и физики ядра

но при не очень большой удельной ионизации плстность зерен, способных к проявлению, пропорциональна потере энергии. Ядерные эмульсии имеют более высокую концентрацию галлоидного серебра (приблизительно в 4 раза), чем оптические эмульсии, очень малые зерна (от 0,1 до 0,6 и), хорошо разделенные друг от друга, и толстые слои (от 25 до 2000 и). Чем мельче зерна серебра, тем большей ионизирующей способностью должна обладать регистрируемая частица. Выбором эмульсии можно выделять различные частицы. Они позволяют регистрировать осколки деления, а-частицы, мезоны, электроны. Для измерения энергии по длине пробега пользуются известными соотношениями между пробегом и энергией, или калибруют эмульсии с помощью однотипного излучения с известной энергией частиц. Вид частицы может быть установлен по характеру траектории. Измерения пробега проводятся на микроскопе с большой точностью отсчетов, фотообработка ядерных эмульсий значительно отличается от обработки оптических эмульсий.

Пузырьковые камеры. Недостатком камеры Вильсона и диффузионной камеры является малая тормозная способность газов, а фотоэмульсии —

трудность их обработки. В то же время трэковые приборы имеют большое преимущество перед другими приборами регистрации. В 1952 г. Глэзер предложил пузырьковую камеру — сосуд, наполненный перегретой жидкостью. Ионизирующая частица, проходящая через камеру, вызывает ионизацию. Ионы являются центрами парообразования, и поэтому траектория частицы отмечается пузырьками газа. В качестве рабочей жидкости используются ксенон, этилен, пропан, фреоны, водород, гелий и другие жидкости или их смеси. Работа камеры сводится к следующим операциям. Температура камеры поддерживается постоянной. За некоторое время до прохождения исследуемых частиц срабатывает расширительное устройство, давление в камере падает до величины, значительно меньшей давления насыщенных паров жидкости при данной температуре. Жидкость оказывается перегретой и камера — чувствительной к ионизирующему излучению. Пропускается пучок исследуемых частиц, поджигаются осветительные лампы, производится фотографирование трэков. Расширительное устройство повышает давление до первоначальной величины, пар конденсируется. После этого камера готова к новому циклу. Время чувствительности больших камер составляет сотые доли секунды.

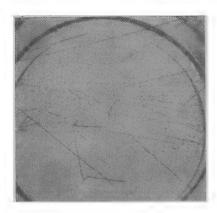


Рис. 272

Пузырьковые камеры широко применяются при исследовании частиц больших энергий, для взаимодействия K-частиц с протонами, рассеяния π -мезонов на протонах, реакций типа $\pi^- + \rho \to \Sigma^- + K^+$ и других процессов. Пример полученных в пузырьковых камерах фотографий приведен на рис. 272.

Счетчики Черенкова. При движении заряженных частиц в веществе со скоростью v большей, чем скорость света c/n в данном веществе, возникает свечение, называемое свечением Черенкова. Оно ограничено конусом с угловым раствором δ относительно направления движения частицы:

$$\cos\delta = \frac{c}{nv} = \frac{1}{n\beta},$$

где n — коэффициент преломления вещества. Излучение имеет непрерывный спектр с плотностью излучения:

$$\varrho\left(\mathbf{v}\right) = 4\pi^2 \frac{e^2}{hc^2} \sin^2 \delta.$$

Для стекла n=1,51 и при $\beta=1$, $\delta=51^\circ$. Излучение можно использовать для регистрации «сверхсветовых» частиц. Измерение угла раствора конуса

позволяет определить скорость и энергию частицы с очень большой точностью, например при регистрации протонов с энергией 320 Мэв фотографическим методом их энергия определяется с точностью до 0,8 Мэв.

§ 9. Общая характеристика радиоактивности

Отврытие радиоактивностии. Под естественной радиоактивностью понимают способность веществ, содержащих определенные элементы, самопроизвольно, без внешнего воздействия, испускать невидимое излучение, имеющее сложный состав. Естественная радиоактивность солей урана была открыта французским ученым Антуаном Анри Беккерелем (1852—1908) в 1896 г.

Состав излучения. Было установлено, что излучение, испускаемое радиоактивными веществами, имеет сложный состав. Если пропустить узкий пучок радиоактивного излучения через магнитное поле, то пучок расщепляется на:

а) слабо отклоняемый поток положительных частиц (α-лучи, α-частицы);

б) сильно отклоняемый пучок отрицательных частиц (β-лучи, β-частицы);

в) неотклоняёмый пучок нейтральных частиц (у-лучи, у-частицы).



И ГОРЬ ЕВГЕНЬЕВИЧ ТАММ (род. в 1895 г.)—советский физик; основные работы в области теории ядерных сил, теории излучения, теории твердых тел и элементарных частиц, теории излучения Вавилова—Черенкова

α-, β-, γ-лучи обладают различной проникающей и ионизирующей способностью: проникающая способность максимальна для γ-лучей, минимальна для α-лучей, ионизирующая способность минимальна для γ-лучей, максимальна для α-лучей.

Природа излучений. Излучение содержит α -, β - и γ -лучи только для соединений, которые содержат несколько радиоактивных элементов. Чистый радиоактивный элемент испускает или α -, или β -лучи, которые могут сопровождаться γ -лучами. Испускание одного только γ -излучения наблюдается очень редко.



МАРИЯ СКЛАДОВСКАЯ-КЮРИ (1867—1934) — выдаюшийся физик и химик. Ей принадлежат основные работы по исследованию естественной радиоактивности, открытие норадиоактивных элементов — полония и радия, разработка методов получения этих элементов в чистом виде, первые работы по воздействию излучений на радиоактивных живые ткани



ИРЕН ЖОЛИО-КЮРИ (1897—1956) — французский физик; основные труды посвящены радиохимии и физике ядра; открыла вместе с Ф. Жолио-Кюри искусственную радиоактивность и позитронную радиоактивность

Радиоактивность представляет собой внутриядерный процесс. Это вытекает из того, что на него не оказывают никакого воздействия вид химического соединения, агрегатное состояние, большие давления, температуры, электрические и магнитные поля, т. е. все те воздействия, которые могут изменить состояние электронной оболочки. На процесс естественной радиоактивности можно воздействовать лишь путем изменения состояния ядра, например, при облучении ядер нейтронами.

α-лучи представляют собой ядра гелия ₂He⁴. Это было доказано прямыми опытами Резерфорда и Содди. Газ радон (эманация радия) ₈₀Rn²²², помещенный в запаянном сосуде, испуская α-лучи, приводит к появлению

спектральных линий гелия. Если собрать а-частицы в сосуде, закрытом достаточно тонкой фольгой, прозрачной для них, то в сосуде появляется газ гелий, обнаруживаемый по спектру излучения. Масс-спектроскопический анализ показывает, что отношение e/m для lpha-частиц равно отношению e/mдля дважды ионизированных атомов "Не4, т. е. для ядер гелия.

В лучи представляют собой поток электронов. Это вытекает, в частности, из того, что они оказывают такое же действие, что и катодные лучи, и имеют равный с ними удельный заряд e/m, измеряемый при их движении в полях ${\bf E}$, ${\bf H}$.

у-лучи представляют собой поток квантов, фотонов большой энергии и, следовательно, характеризуются большой частотой $\mathbf{v} = \frac{E}{h}$ соответствую-

щего волнового процесса. Они имеют такую же природу, как свет или рентгеновы лучи, возникающие при торможении быстрых электронов, созданных в рентгеновских трубках или ускорителях, и отличаются от у-лучей,

получаемых в ускорителях, лишь механизмом образования.

Превращения элементов. Закон смещения. При радиоактивном излучении происходит превращение одних элементов в другие по вполне определенному закону, называемому правилом смещения. Например, в результате радиоактивности радия появляются два газа — радон и гелий: радон, распадаясь, дает полоний и гелий и т. д.

При а-радиоактивности заряд ядра уменьшается на две единицы (в единицах заряд протона) и массовое число на 4 единицы. Продукт распада помещается в таблице Менделеева на две клеточки левее исходного элемента. Схематически это записывается так:

$$z^{XA} \xrightarrow{\alpha} z^{-2}Y^{A-4} + {}_{2}He^{4}$$
.

При в-распаде массовое число не меняется и заряд увеличивается на единицу — происходит сдвиг вправо в таблице Менделеева на одну клетку, Схематически:

 $_{Z}X^{A} \xrightarrow{\beta} _{Z+1}Y^{A} + e^{-}.$

При у-распаде превращения элементов не происходит:

$$_{Z}X^{A} \xrightarrow{\Upsilon} _{Z}X^{A} + hv$$

но происходит изменение внутренней энергии возбужденного состояния ядра. Правила смещения отражают закон сохранения заряда и массового числа.

Примеры распадов:

$$_{88}Ra^{226} \xrightarrow{\alpha} _{86}Rn^{222} + _{2}He^{4},$$
 $_{19}K^{40} \xrightarrow{\beta^{-}} _{20}Ca^{40} + e^{-}.$

Продукты распада могут быть в свою очередь радиоактивными. Это приводит к появлению радиоактивных цепочек или рядов, в которых один элемент порождает другой (или другие). Совокупность элементов, образующих такую цепочку, называется радиоактивным семейством. Распадающийся элемент называется материнским, образующийся — дочерним. Элемент, начинающий ряд, называется родоначальником. Известны три естественных радиоактивных семейства и одно искусственно полученное радиоактивное семейство.

1. Семейство урана. Родоначальником является уран 92 U²³⁸. Массовые числа элементов этого ряда определяются формулой A = 4n + 2, где n- целое число, определенное условием: $51 \leqslant n \leqslant 59$. Ряд заканчивается стабильным изотопом свинца $_{82}{\rm Pb}^{206}$. К этому семейству относятся такие, например, элементы, как радий $_{88}{\rm Ra}^{226}$, радон $_{86}{\rm Rn}^{222}$, полоний $_{84}{\rm Po}^{218}$.

2. Семейство тория. Родоначальником является торий "Th²³². Массовое число определяется формулой $A = 4n \, (52 \le n \le 58)$. Ряд заканчивается стабильным изотопом свинца 82Pb208.

3 Семейство актиния, или актиноурановое. Родоначальником является изотоп урана 92 U²⁸⁵ Массовое число ряда определяется

ЖОЛИО-КЮРИ ФРЕДЕРИК (1900—1958) — французский физик; основные труды посвящены ядерной физике, открыл совместно с И рен Жолио-Кюри искусственную радиоактивность и позитроннию радиоактивность

формулой A = 4n + 3 (51 $\leq n \leq 58$). Ряд оканчивается стабильным

свинца ₈₂Pb²⁰⁷

4. Семейство нептуния. природе это семейство не встречается; получено оно искусственно. Названо оно по элементу "AN р²⁴¹. Массовое число этого семейства определяется формулой A = 4n + 1 Семейство кончается стабильным изотопом висмута _{вз}Ві²⁰⁹, среди членов семейства находится ₉₂U²⁸³.

Помимо радиоактивных семейств. встречаются отдельные радиоактивные элементы, к которым относятся: калий $_{19}^{18}K^{40}$, рубидий $_{37}Rb^{87}$, самарий $_{62}Sm^{152}$, лутеций $_{71}Lu^{176}$, рений $_{75}Re^{178}$. На рис. 273 дана схема радиоак-

тивности семейств, на которой указаны

обозначения и тип излучения.

Закон радиоактивного распада. Опыт показывает, что распад всех радиоактивных веществ происходит по экспоненциальному закону. Теоретически его можно вывести, если предположить, что: 1) число распадов dN ядер за время dt пропорционально времени dt; 2) число распадов пропорционально общему количеству нераспавшихся к данному моменту времени t ядер N.

Если учесть, что dN < 0 (уменьшение числа ядер), то можно записать:

$$-dN = \lambda N dt$$

где коэффициент пропорциональности λ — постоянная радиоактивного распада (данного сорта ядер) Интегрируя и учитывая, что при t=0 число атомов $N_{\rm a}$, можно записать:

 $N = N_0 e^{-\lambda t}$.

Это выражение и есть закон радиоактивного распада.

Период полураспада. Время Т, по истечении которого начальное число $N_{
m o}$ атомов радиоактивного вещества (или его массы) уменьшается в два раза, называется периодом полурас пада. Если t=T, то по определению $N = N_o/2$, тогда получим:

$$\frac{N_0}{2} = N_0 e^{-\lambda T},$$

откуда

$$\lambda T == \ln 2$$
,

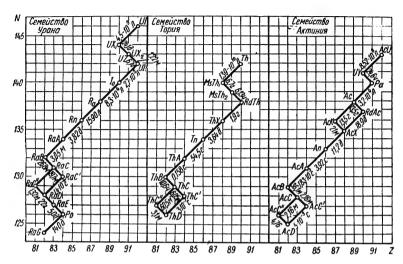
или

$$T = \frac{\ln 2}{\lambda} = \frac{0,693}{\lambda}.$$

Если использовать T, то закон распада можно привести к виду, более

удобному для расчетов:

$$N = N_0 e^{-\frac{\ln 2 \cdot t}{T}} = N_0 \left(e^{-\ln 2}\right)^{\frac{t}{T}} = N_0 \left(\frac{1}{2}\right)^{\frac{t}{T}},$$



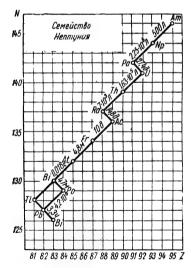


Рис. 273

или

$$N = \frac{N_0}{2^{\frac{t}{T}}}.$$

Если измерить время t в периодах полураспада T, то, обозначив $n = \frac{t}{T}$, получим:

$$N = \frac{N_0}{2^n}.$$

Эта запись особенно удобна, если проходит целое число периодов полураспада.

На рис. 274 представлен закон радиоактивного распада, на графике отмечено время T, 2T, 3T, 4T и соответственно число оставшихся атомов.

Среди радиоактивных элементов встречаются распады с самыми разнообразными периодами от миллиардных долей секунды до миллиардов лет.

Постоянная распада λ связана со средним временем жизни $T_{\rm cp}$, так как $dN \cdot t$ есть время жизни dN ядер, то

$$T_{\rm cp} = \frac{\int t dN}{N_{\rm o}} = \frac{1}{\lambda},$$

следовательно, $T = T_{cp} \ln 2$.

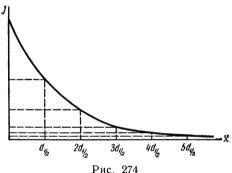
Активность. Единицы активности. При распаде ядер продукты распада вылетают с большой скоростью. Встречая на своем пути тела, они производят в них те или иные изменения. Воздействие излучения будет тем больше, чем больше распадов происходит в единицу времени. Для характеристики числа распадов вводится понятие активности А. Активностью $oldsymbol{A}$ радиоактивного образца называется величина, равная числу распадов в единицу времени:

$$A = -\frac{dN}{dt} = \left| \frac{dN}{dt} \right|.$$

Отсюда видно, что активность представляет собой скорость изменения числа радиоактивных атомов. Дифференцируя полученное выражение, получим:

 $A = \lambda N_{\alpha} e^{-\lambda t} = \lambda N_{\alpha}$

т. е. активность равна произведению постоянной распада λ на число нераспавшихся атомов N. Но $\lambda N_0 = A_0$ — это начальная активность, поэтому



для активности можно записать:

$$A = A_0 e^{-\lambda t}$$
.

т. е. активность изменяется по экспоненциальному закону с тем же периодом T, с которым происходит распад ядер. Активность стремится к нулю только при $t o \infty$. Однако это не означает, что если какой-либо участок местности или техника заражены радиоактивностью, то они станут безопасными только при $t \to \infty$. Использовать технику можно в том случае, когда активность достигает уровня, безопасного для жизни. Если в данный момент активность равна A_0 и безопасная величина активности $A_{6/0}$, то очевидно, что использовать технику можно через время t, определяемое условием:

$$A_{6/0} = A_0 \mathrm{e}^{-\lambda t}$$
, откуда $t = \frac{1}{\lambda} \ln \frac{A_0}{A_{6/0}}$.

При данном уровне зараженности техники пригодность к использованию наступит тем быстрее, чем больше λ (если не принимать специальных мер по дезактивации).

Активность измеряется единицами кюри. 1 кюри есть такая активность, которую создает 1 г радия. Так как в 1 г радия в секунду распадается $3.7 \cdot 10^{10}$ ядер, то, следовательно, вещество имеет радиоактивность в 1 кюри, если в нем совершается 3,7 · 1010 распадов в секунду. Эта единица очень большая, поэтому используют производные единицы:

1 мкюри (милликюри) =
$$10^{-3}$$
 кюри = $3.7 \cdot 10^{7} \frac{pacnad}{ce\kappa}$,

1 мккюри (микрокюри) =
$$10^{-6}$$
 кюри = $3.7 \cdot 10^4 \frac{pacnad}{cek}$.

В последнее время начинают употреблять другую единицу—резерфорд. 1 резерфорд есть такая активность, которая соответствует 10^6 распад/сек. Очевидно, что 1 мкюри = 37 резерф. Единицей кюри измеряют не только активность, но и массу радиоактивного вещества. При этом, если активность данной массы вещества, выраженная в кюри, равна A, период—в секундах T, то $m \approx 8.88 \cdot 10^{-14} \mu T A$, где μ —грамм-атомный вес.

«Вековое» уравнение. Возьмем чистый радий. Поместим его в запаянный сосуд. В сосуде будет образовываться радон. Количество образовавшегося

радона определяется двумя причинами — распадом радия и распадом самого радона. С течением времени вследствие непрерывного распада радия количество радона будет увеличиваться, но с ростом количества ядер радона число распадов будет возрастать. Подобное же положение будет иметь место для любой пары радиоактивных элементов. В общем случае число атомов дочернего элемента будет изменяться во времени так, как это показано на рис. 275. Мы рассмотрим только один крайний

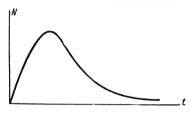


Рис. 275

случай, когда период T_1 полураспада материнского элемента много больше периода T_2 полураспада дочернего элемента: $T_1 \gg T_2$. Тогда за время dt вновь образуется $\lambda_1 N_1 dt$ ядер дочерних за счет распада материнского ядра; в результате распада число ядер дочернего элемента за dt уменьшится на величину $\lambda_2 N_2 dt$. Прирост числа ядер дочернего элемента составит:

$$dN_2 = (\lambda_1 N_1 - \lambda_2 N_2) dt.$$

При равновесии между дочерним и материнским веществами число распадов равно числу вновь образуемых ядер дочернего элемента, поэтому $dN_2 = 0$, тогда

$$\lambda_1 N_1 = \lambda_2 N_2.$$

Это уравнение носит название векового. Если всечлены радиоактивного ряда находятся в равновесии, то

$$\lambda_1 N_1 = \lambda_2 N_2 = \lambda_3 N_3 = \dots$$

Отношение числа атомов, находящихся в равновесии, равно отношению их периодов:

$$\frac{N_1}{N_2} = \frac{T_1}{T_2}.$$

Это уравнение позволяет находить один из периодов, если известен другой. В общем случае, если при $t\!=\!0$

$$N_1 = N_{10} = N_0; \ N_2 = N_{20} = 0,$$

 $dN_2 = (\lambda_1 N_1 - \lambda_2 N_2) dt_2$

или

то при $t \neq 0$

$$\frac{dN_2}{dt} + \lambda_2 N_2 = \lambda_1 N_1 = \lambda_1 N_0 e^{-\lambda_1 t}.$$

Откуда, учитывая общее решение однородного уравнения и частное неоднородного, получим:

$$N_2 = \frac{\lambda_1 N_0}{\lambda_2 - \lambda_1} \left(e^{-\lambda_1 t} - e^{-\lambda_2 t} \right).$$

§ 10. а-радиоактивность

Некоторые закономерности α -распада. Пробег и энергия. В большинстве случаев естественно радиоактивные превращения представляют собой α -распад, что и приводит к уменьшению заряда ядра конечного продукта по сравнению с родоначальником семейства. Отличительной особенностью α -распада является моноэнергетичность α -частиц, испускаемых данным ядром; α -частицы, испускаемые каким-либо ядром, имеют одну и ту же энергию, и, следовательно, один и тот же пробег

Некоторые элементы имеют α -частицы с несколькими различными пробегами, и, следовательно, энергиями, например, RaC' или ThC'. Связь между энергией E или скоростью v и пробегом R можно выразить законом

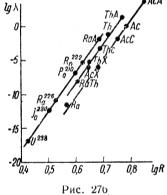
Гейгера:

$$R = av^3$$
, $R \approx E^{3/2}$,

где $a = 9.6 \cdot 10^{-28} \ ce\kappa^3/cM^2$.

Закон Гейгера — Нэттол установили очень важное соотношение между энергиями Е частиц и периодами полу-

распада. Обычно его выражают в виде связи между пробегом и постоянной распада: $\lg R = A \lg \lambda + B.$



Константа A, определяющая наклон прямой в координатах ($\lg R$, $\lg \lambda$), имеет практически одно и то же значение для всех трех радиоактивных рядов. В имеет различные значения для различных рядов (рис. 276). Закон Гейгера — Нэттола показывает, что ядра, испускающие а-частицы с большей энергией, должны иметь меньший период полураспада, при этом небольшое различие в энергиях может приводить к очень большому различию в пе-Закон риодах полураспада. Гейгера — Нэттола использовался для определения периодов полураспада некоторых элементов. Теория а-распада. Объяснить а-рас-

пад невозможно, если не привлекать волновых свойств частиц и следующий из них «туннельный» эффект. Действительно, еще из опытов Резерфорда известно, что α -частицы с энергией 8,8 Мэв рассеиваются ядрами урана в соответствии с их взаимодействием по закону Кулона, сближаясь при этом до расстояний порядка $3\cdot 10^{-12}$ см. Это означает, что ядро окружено потенциальным барьером, высота которого не меньше 8,8 Мэв. Вместе с тем сам уран испускает α -частицы с энергией 4 Мэв. Эту энергию α -частица может приобрести, начиная движение с расстояния порядка $6\cdot 10^{-12}$ см. Чтобы объяснить, каким образом α -частица из ядра попадает в область $r \approx 6\cdot 10^{-12}$, минуя «запрещенную область» $r < 6\cdot 10^{-12}$ см, необходимо учесть «туннельный» эффект. Ядро окружено сферически симметричным потенциальным полем U(r), которое на больших расстояниях от ядра представляет собой кулоновское поле $U(r) \approx \frac{2Ze^2}{r}$.

Вблизи поверхности ядра действуют большие силы притяжения - ядерные

силы, аналитическое выражение для которых в настоящее время неизвестно. Но учитывая их большую величину и короткодействующий характер, потенциальную кривую вблизи ядра можно считать в виде ямы (рис. 256). В этой яме находится α-частица с энергией E, величина которой меньше высоты потенциального барьера. Это обеспечивает сравнительную устойчивость ядер к распаду. Но частица может выйти из ядра с энергией, меньшей высоты потенциального барьера. Прозрачность барьера

 $-\frac{2}{\hbar} \int_{R}^{r} V_{\overline{2M[U(r)-E]}} dr$ $D = D_{0}e$

$$D = D_0 e^{-\frac{\hbar}{R}} \int_{R}^{\infty} D dx$$

Она определяет вероятность прохождения частицей барьера при движении по радиусу. Но эта величина мала, поэтому частица отражается («отскакивает») от стенки потенциального барьера. Число ударов о стенку в елиницу времени равно:

$$\mathbf{v} = \frac{v}{2R}$$

где v — скорость α -частицы. В таком случае вероятность выхода из ядра α -частицы в единицу времени составляет νD , но она равна также λ , следовательно,

 $\lambda = \nu D$.

или

$$\lambda = \frac{\sqrt{\frac{2E}{M}} D_0}{2R} e^{-\frac{2}{\hbar} \int_{R}^{r} \sqrt{\frac{2M[U(r) - E]}{L}} dr}.$$

Таким образом, это выражение разт связь между λ , энергией E и радиусом потенциальной ямы R и заменяет собой приближенное выражение этой зависимости в законе Гейгера — Нэттола.

Определение радиуса потенциальной ямы ядра (радиуса ядра). В выражение для λ входит энергия E и радиус R той области, где начинают дейст-

вовать ядерные силы. Зная E и λ , можно оценить R.

Спектр а-частиць, испускаемые данным изотопом, имеют несколько различные энергии, как это доказано применением магнитных спектрометров. Различие в энергиях объясняется тем, что образующееся дочернее ядро может находиться в различных энергетических состояниях. Но помимо тонкой структуры спектра энергии, существует более значительное различие в энергиях — у некоторых элементов наблюдаются так называемые длиннопробежные а-частицы, имеющие вполне определенную, но большую энергию, чем основная масса а-частиц. Наличие таких частиц объясняется тем, что перед α -распадом α -частица может получить дополнительную энергию.

§ 11. β-радиоактивность

в-Спектр. в-Частицы имеют сплошной спектр энергии в отличие от а-частиц, имеющих линейчатый спектр. Распределение электронов по энергии при в-распаде приведено на рис. 277. Кривая начинается от нуля, имеет максимум при некоторой энергии и определенный верхний предел $E_{\rm макс}$, характерный для каждого изотопа. Величина $E_{\rm макс}$ принимает значения от 15 кэв до 15 Мэв. Радиоактивный изотоп можно охарактеризовать средним значением энергии в спектре:

$$\langle E \rangle = \frac{\int N(E) dE}{\int dN},$$

которое служит характеристической величиной для данного ядра.

В явлении β -распада физики столкнулись с серьезной проблемой, касающейся закона сохранения энергии. Исходное и конечное ядра находятся во вполне определенных энергетических состояниях. Разность энергий исходного ядра и продукта распада, как показывают вычисления, равны максимальной полной энергии β -частиц. Но калориметрические измерения, в которых все выделяемые электроны полностью поглощеются, показывают, что регистрируемая энергия совпадает не с максимальной, а со средней энергией $\langle E \rangle$. Энергия $E_{\text{макс}} - \langle E \rangle$ как бы пропадает бесследно. Налицо видимое нарушение закона сохранения энергии — одного из наиболее твердо установленных положений физики. Идея о нарушении закона сохранения

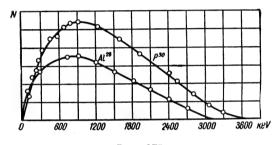


Рис. 277

энергии при β -распаде, помимо ее методологической неприемлемости и противоречия с огромным опытным материалом, приводит к необъяснимости некоторых фактов самого распада. В качестве примера рассмотрим «ториевую вилку»:

Th C
$${}^{\beta}_{\alpha}$$
 ${}^{Th}_{Th}$ C' ${}^{\alpha}_{\beta}$ Th D.

ThC может превратиться в ThD двумя путями: β -распад $+\alpha$ -распад или α -распад $+\beta$ -распад. Энергия α -частиц различна, β -спектры также различны. Но сумма $E_{\alpha}+E_{\text{макс}}$ для первого и второго пути одна и та же— 11,20 $M_{\text{ЭВ}}$, что равно разности энергии ThC и ThD. Если закон сохранения энергии при β -распаде нарушается, то совпадение энергий для вилки кажется «чудом».

Закой сохранения спина. При β -распаде из ядра вылетает электрон (или позитрон при β +-распаде искусственно радиоактивных ядер). Однако электронов в ядре нет. Электрон при β -распаде рождается в момент распада, например, в результате превращения одного нейтрона в протон:

$$n \rightarrow p + \beta^{-}$$
.

Электрон уносит момент количества движения $\frac{1}{2}\hbar$, в то же время спин конечного ядра равен спину исходного ядра, так как массовое число ядра при β -распаде не меняется. Таким образом, при β -распаде закон сохранения момента количества движения как бы нарушается.

Нейтрино. Швейцарский физик Вольфганг Паули (1900—1958) предположил, что при β -распаде из ядра вылетают две частицы: электрон и нейтрино ν (точнее, антинейтрино ν). Гипотетическая частица нейтрино должна обладать при этом следующими свойствами: она должна быть нейтральной (так как $Z = (Z+1)+\beta^-$), иметь очень близкую к нулю массу покоя, спин ее должен быть равен $\frac{1}{2}\hbar$, а магнитный момент близок к нулю. Энергия ядра должна передаваться электрону $E(\beta^-)$ и нейтрино $E(\nu)$ так, что

$$E(\beta^-) + E(\nu) = E_{\text{make}}.$$

В таком случае выполняются законы сохранения энергии и момента количества движения.

Отсутствие заряда (нейтральность) и малость магнитного момента нейтрино должны обеспечить малое взаимодействие нейтрино с веществом, что приводит к большому значению длины свободного пробега (в твердом теле до $10^{16}\ \kappa m$) и полностью объясняет результат калориметрических опытов,

в которых энергия нейтрино уносится ими из калориметра.

Теория β -распада. Теория β -распада должна объяснять распределение β -электронов по спектру N(E). Первоначальная теория была создана Ферми, основные черты ее сохранились и в усовершенствованных теориях. Основные положения теории: электрон и нейтрино рождаются в момент вылета, они являются носителями, квантами электронно-нейтринного поля. Это поле с изменяющимся числом частиц описывается, вообще говоря, методами вторичного квантования. При β -распаде происходит переход ядра как системы нуклонов из одного состояния в другое, а вероятность этого перехода и представляет собой вероятность β -распада. Но вероятность перехода в единицу времени между состояниями m и n определяется матричным элементом $W_{mn} = \int \psi_m^* \hat{W} \psi_n d\tau$ оператора возмущения, умноженным на плот-

ность конечных квантовых состояний $\varrho(E) = \frac{dn}{dE}$:

$$w_{mn} = \frac{2\pi}{\hbar} |W_{mn}|^2 \varrho (E).$$

Для вычисления плотности состояний $\varrho\left(E\right)$ необходимо учесть, что $E_{\beta}+E_{\gamma}=E_{\text{макс}};\;dE_{\beta}=-dE_{\gamma}\equiv dE.$ Значению энергии электрона $E_{\beta},\;E_{\beta}+dE_{\beta}$ соответствует значение импульса $p_{\beta},\;p_{\beta}+dp_{\beta},\;$ образующее шаровой слой объемом $4\pi p_{\beta}^2 dp_{\beta},\;$ в котором может быть dn_{β} состояний:

$$dn_{\beta} = \frac{4\pi \rho^2 dp_{\beta} v}{h^3}.$$

Аналогично для нейтрино:

$$dn_{\nu} = \frac{4\pi \rho_{\nu}^2 d\rho_{\nu} v}{\hbar^3}.$$

Так как $dn = dn_3 dn_y$, то

$$dn = \frac{16\pi^2 v^2 p_{\beta}^2 p_{\gamma}^2 dp_{\beta} dp_{\gamma}}{h^6}.$$

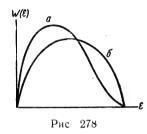
Для нахождения ϱ (E) необходимо заменить ρ^2 и $d\rho$ через полную энергию электрона и нейтрино; учитывая связь между $E_{\rm makc}$, E_{β} и E_{ν} , можно записать:

$$w (E) dE = \frac{v^2}{2\pi^3 \hbar^7 c^4} |W_{mn}|^2 E (E_{\text{make}} - E) \left(\frac{E^2}{c^2} - m_0^2 c^2\right)^{1/2} \times \left[\frac{(E_{\text{make}} - E)^2 - m_0^2 c^4}{c^2}\right]^{1/2} dE.$$

Если выразить энергию в единицах m_0c^2 ; $E/m_0c^2 = \varepsilon$, то

где m_0 — масса покоя электрона.

Это выражение, описывающее распределение электронов по энергиям, позволяет оценить массу нейтрино $\frac{m_{_{\rm V}}}{m_{_0}}$ при сопоставлении с эксперимен-



тальной кривой. На рис. 278 приведены две кривые, которые соответствуют $\frac{m_{\nu}}{m_0} = 0$ (кривая a) и

 $\frac{m_{_{_{_{0}}}}}{m_{_{0}}}$ = 1 (кривая δ). Обе кривые ведут себя совершенно различно в окрестности $E_{\rm мак}$ с: касательные к ним имеют углы 0 и 90° соответственно. Экспериментальные кривые показывают, что $\frac{m_{_{_{_{_{0}}}}}}{m_{_{_{0}}}}$ близко к нулю, но не равно ему.

Для точного количественного описания β-спектра необходимо знать матричный элемент

оператора возмущения. Простейшее предположение состоит в том, что оператор возмущения представляет собой константу, обозначаемую g. Она характеризует величину взаимодействия частиц при β -распалс. Оценка ее величины из экспериментальных данных составляет: $g \approx 1.4 \cdot 10^{-49}$ эрг см $^8 = 1.4 \cdot 10^{-62}$ дж \cdot м 8 .

Если учесть, что β -частицы, вылетая из ядра, взаимодействуют с электронной оболочкой, то для интенсивности β -спектра необходимо записать:

$$w\left(\varepsilon\right)=C^{2}f\left(\varepsilon,\ Z\right)\,\varepsilon\,\left(\varepsilon^{2}-1\right)^{1/2}\left(\varepsilon_{0}-\varepsilon\right)^{2},$$

где C^2 — константа, $f(\varepsilon,Z)$ характеризует влияние электронов на β -частицу и $m_u\approx 0$. Можно записать:

$$V \overline{w(\varepsilon)/f(\varepsilon, Z)(\varepsilon^2-1)^{1/2}\varepsilon} = C(\varepsilon_0-\varepsilon).$$

Следовательно, если известно f (ϵ , Z), то по экспериментально измеренному распределению интенсивности в β -спектре I (ϵ) можно построить зависимость V I (ϵ)/fε (ϵ ² — 1)^{1/2} от энергии, что должно дать прямую линию. Подобные графики Кюри, или графики Ферми, действительно для многих элементов представляют собой прямую линию. Если в формуле не опускать член $\frac{m_s}{m_0}$, то по графику Кюри можно оценить его величину. Эксперимент дает, что

$$\frac{m_{\nu}}{m_{0}} < \frac{1}{2000}.$$

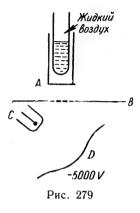
Экспериментальные доказательства существования нейтрино. Прямое наблюдение нейтрино фактически невозможно, однако существует целый ряд экспериментов, доказывающих существование нейтрино.

1. Ядра отдачи. Если нейтрино уносит энергию, то оно уносит и импульс. В этом случае импульс ядра должен быть равен векторной сумме импульсов электрона и нейтрино с обратным знаком. Подобные прямые опыты были проделаны с ядрами, испытывающими К-захват. Эксперимен-

тально изучалось распределение ядер отдачи по энергиям. Зная эту величину, можно найти распределение ядер по импульсам. То же самое можно проделать и с электронами. Тогда, если нейтрино нет, то кривые распределения ядер и электронов по импульсам и энергиям будут подобны. Опыт показал, что они не подобны. Это говорит о том, что при β -распаде вылетает еще одна частица, помимо электрона. Идея опыта, поставленного впервые Лейпунским, состоит в следующем. На плоской зеркальной поверхности адсорбирован углекислый газ, содержащий примесь радиоактивного

пости адероиновы утмененым таз, содержащи изотопа ${}_{6}$ С¹¹. Некоторые ядра выбрасываются с поверхности зеркала вследствие отдачи. Изучение распределения ядер по энергиям производилось методом тормозящего поля (сетка B, рис. 279). Для подсчета числа ионов, имеющих энергию, достаточную для преодоления тормозящего поля, они ускорялись полем, созданным между сеткой B и катодом D (около 500 θ); ударяясь о катод D, ионы выбивали электроны, которые ускорялись полем и регистрировались счетчиком Гейгера.

2. K-захват. При K-захвате ядро захватывает электрон с K-оболочки, превращаясь тем самым в ядро (Z-1), что равносильно превращению одного из протонов ядра в нейтрон. В таком случае из ядра должно вылететь нейтрино, унося избыток энергии и момент количества движения поглощенного электрона. Ядро получит импульс отдачи в направлении, противоположном вылету нейтрино.



Был поставлен опыт, в котором использовался K-захват у ядра $_4$ Ве 7 :

$$_{4}$$
Ве $^{7} + \tilde{e} \rightarrow _{3}$ Li $^{7} + \tilde{v}$ ($T = 43$ дня).

Так как M (Be⁷) = 7,01916, а M (Li⁷) = 7,01822, то энергия, уносимая нейтрино: $E_{y} = \Delta M c^{2} = 0,00094 \cdot 931 \quad M \cdot 98 = 0,87 \quad M \cdot 98.$

Импульс нейтрино

$$\rho_{\nu} = \frac{E_{\nu}}{c}$$
,

энергия ядра

$$E_{\pi} = \frac{p_{\pi}^2}{2M} = \frac{p_{\nu}^2}{2M} = \frac{E_{\nu}^2}{2Mc^2} = 45$$
 se.

3. Корреляция в направлении вылета β-частицы и ионов отдачи. В опыте Шервина счетчик Гейгера мог регистрировать электроны, а электронный умножитель — ионы отдачи. Они могли располагаться под углами 180, 135, 90 и 45° относительно направления вылета электрона. Сигналы от счетчика и усилителя подавались на осциллограф со ждущей разверткой, которая запускалась от счетчика Гейгера. По времени запаздывания сигнала от умножителя можно оценить энергию ядра отдачи.

Опыт показал, что умножитель дает значительное число отсчетов даже в том случае, когда угол не равен 180°. Это значит, что ядра отдачи вылетают под различными углами к направлению электрона: если бы нейтрино не существовало, то угол мог бы быть только один—180°.

Нейтрино и антинейтрино. Двойной β -распад. В настоящее время частицу, которая выбрасывается при электронном распаде, принято называть антинейтрино $(\tilde{\mathbf{v}})$, а при позитронном распаде — нейтрино. Вопрос об их

различии возникает в связи со следующим положением. Нуклон ядра может распадаться двумя способами:

$$n \rightarrow p + e^- + \tilde{v}$$
 $n \rightarrow n + e^+ + v$.

Испускание частицы равносильно поглощению античастицы, поэтому \tilde{v} и v—испускаемые частицы—можно перенести в левую сторону, изменив их на поглощаемые частицы, т. е. заменив на античастицы:

$$n+v \rightarrow p+e^-, \quad \tilde{v}+p \rightarrow n+e^+.$$

Электронный распад возникает в результате захвата нейтроном нейтрино, а позитронный — протоном антинейтрино. Следовательно, если $\tilde{v} \not\equiv v$, то невозможны следующие процессы:

$$\tilde{v} + n \rightarrow p + e^-; \quad v + p \rightarrow n + e^+.$$

Если же $\tilde{\nu} \equiv \nu$, то процессы, естественно, возможны. Прямая проверка этих соотношений не проведена.

Однако существует явление двойного β -распада, когда ядра (A,Z) превращаются в ядро (A,Z+2) с одновременным выбрасыванием двух электронов. При этом возможны две схемы двойного β -распада в зависимости от того, тождественны или нет v и \tilde{v} . Если $v \equiv \tilde{v}$, то испущенный одним нейтроном антинейтрино $(n \to p + e^- + \tilde{v})$ поглощается вторым нейтроном $(n + \tilde{v} \to p + e^-)$. Следовательно, при двойном β -распаде рождение нейтрино будет лишь виртуальным и процесс будет происходить по схеме:

$$A(Z, N) \rightarrow (Z+2, N-2)+2e^{-}$$
.

Если же $v \equiv \tilde{v}$, то распад должен происходить по схеме:

$$A(Z, N) \rightarrow A(Z+2, N-2) + 2e^{-} + 2\tilde{v},$$

так как каждый нейтрон выбрасывает антинейтрино.

Вероятность двойного β -распада с виртуальным рождением антинейтрино больше вероятности с рождением 2ν . Теоретические оценки дают период полураспада порядка $10^{16}-10^{17}$ лет в первом случае и 10^{24} лет—во втором случае.

Экспериментальные исследования проводятся на нескольких ядрах. Так как период полураспада крайне велик, то в единицу времени будет наблюдаться очень малое число импульсов, так что фон, создаваемый, например, космическими лучами, может быть много выше. Поэтому исследования проводятся в лабораториях глубоко под землей, используют до нескольких сот литров жидкого сцинтиллятора (толуол или другая жидкость), до сотни и более фотоумножителей со сложной радиотехнической схемой. Подобные опыты показали, что нижний предел периода полураспада для:

$$_{50} Sn^{124} - (2 \div 5) \ 10^{17} \ \text{net}; \quad {}_{40} Zr^{96} - 0, 6 \cdot 10^{17} \ \text{net}; \quad {}_{52} Te^{130} - 10^{21} \ \text{net}; \\ _{20} Ca^{48} - 2 \cdot 10^{18} \ \text{net}; \quad {}_{60} Nd^{150} - (2 \div 4)^{18} \ \text{net}.$$

Эти результаты позволяют предполагать, что нейтрино и антинейтрино являются различными частицами.

Несохранение четности. Различие между нейтрино и антинейтрино. Четность состояния или волновой функции системы определяется свойством изменять или сохранять знак при перемене местами двух частиц. Важное свойство четности состоит в том, что она является интегралом движения, так как четность не меняется со временем. Однако опыты показали, что при слабых взаимодействиях четность не сохраняется. К числу слабых взаимодействий относятся взаимодействия при β-распаде. Американские физики Ли и Янг (1956 г.) первыми указали, в каких экспериментах должно проявиться несохранение четности при β-распаде. Таких возможностей известно три. Во-первых, если закон сохранения четности нарушается, то угловое распределение

 β -частиц, испускаемых ориентированными ядрами, должно быть асимметричным. Во-вторых, поляризация $p=\frac{(n_{\uparrow\uparrow}-n_{\uparrow\downarrow})}{(n_{\uparrow\uparrow}+n_{\uparrow\downarrow})}$ должна быть отлична от

нуля при нарушении закона сохранения четности и равна нулю при его выполнении. Через $n_{\uparrow\uparrow}$ и $n_{\uparrow\downarrow}$ обозначено число β -частиц, импульс p_{β} которых параллелен ($n_{\uparrow\uparrow}$) и антипараллелен ($n_{\uparrow\downarrow}$) их спину σ_{β} . В-третьих, несохранение четности можно обнаружить по угловому распределению циркулярно-поляризованных γ -лучей, испускаемых при β -распаде.

В опытах по исследованию углового распределения электронов, испускаемых ориентированными ядрами Со⁶⁰, была найдена значительная асимметрия. Коэффициент, характеризующий анизотропию, оказался отрицательным. Это говорит о том, что электроны испускаются, преимущественно

противоположно направленные спину ядра.

Опыты по поляризации электронов Co^{60} также подтвердили несохранение четности. Так как P < 0, следовательно, испускаются в основном электроны, спин которых направлен противоположно их импульсу. Нарушение закона сохранения четности обнаружено и в опытах с циркулярнополяризованными γ -лучами.

Согласно теории двухкомпонентного нейтрино (Ли и Янг, Ландау, Салам), которая полностью объясняет опыты по несохранению четности, различие между нейтрино и антинейтрино состоит в следующем: спин нейтрино параллелен его импульсу; спин антинейтрино антипараллелен его

импильси.

§ 12. у-излучение

Спектр γ -лучей. γ -Излучение, испускаемое как естественно, так и искусственно радиоактивными ядрами, имеет линейчатый спектр. Оно обычно сопровождает α - и β -распад.

Дискретность у-излучения наряду с дискретностью спектра сраспада

позволяет сделать вывод, что ядро имеет дискретный спектр энергии.

Механизм у-излучения. Механизм у-излучения легко понять, если учесть дискретный спектр энергии ядер. Ядро может находиться в различных энергетических состояниях E_1 , E_2 , E_3 , ... Переход из одного состояния E_i в другое — E_b приводит к излучению кванта энергии $hv_{ib} = E_i - E_b$. Теория излучения возбужденного ядра строится аналогично теории излучения атома, при этом рассматриваются различные типы переходов: дипольные электрические, квадрупольные электрические и дипольные магнитные, октупольные электрические и квадрупольные магнитные и т. д. Теория у-излучения приводит к выводу, что время жизни возбужденного состояния ядра составляет величину порядка 10^{-14} сек. Этот результат позволяет легко ответить на вопрос о том, какое ядро ответственно за у-излучение. Очевидно, что материнское ядро не может быть ответственно за у-излучение, поскольку для этого оно должно быть в возбужденном состоянии, а при времени жизни 10^{-14} сек оно должно непрерывно получать энергию. Другое дело — дочернее ядро. При α- и β-распаде дочернее ядро при своем образовании может оказаться в одном из возбужденных состояний. В таком случае переход дочернего ядра в нормальное невозбужденное состояние приведет к испусканию у-фотона, которое практически происходит одновременно с выбрасыванием а- или в-частицы. Наблюдаемые на опыте энергии γ-лучей находятся в хорошем согласии со спектром α-частиц.

Изучение спектра у-излучения используется для исследования уров-

ней энергии ядра.

Внутренняя конверсия. Переход возбужденного ядра продукта распада в нормальное, помимо излучения γ -кванта, может происходить еще двумя способами без образования γ -фотонов:

а) ядро может передать энергию возбуждения одному из электронов оболочки атома и переходить при этом в нормальное состояние без излучения. Этот процесс носит название внутренней конверсии;

 б) если энергия возбуждения превосходит 1,022 Мэв, то переход ядра в нормальное состояние может сопровождаться излучением пары электрон —

позитрон.

Электроны внутренней конверсии имеют дискретный спектр энергии, они образуют моноэнергетические пучки, накладывающиеся на сплошной

спектр при в-распаде.

Если известны энергии моноэнергетических электронов E', E'', то легко найти, из какой оболочки выбрасывается электрон. Если известна энергия возбуждения ядра hv, энергия ионизации K, L, M слоев E_K , E_L ,..., то должны выполняться равенства:

$$E' = hv - E_K$$
; $E'' = hv - E_L$; $E''' = hv - E_M$,...

Пример. Энергия некоторых групп электронов (в $\kappa \mathfrak{se}$) RaB равна 36,74; 48,85 и 51,90. Энергия ионизации уровней L, M_1 и N_1 равна соответственно 16,34; 3,99; 0,93. Попарная сумма дает 53,08; 52,84 и 52,83.

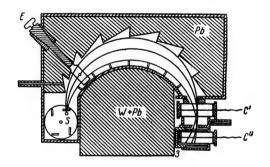


Рис. 280

Внутренняя конверсия используется для изучения уровней энергии ядра и соответствующего у-спектра. Определение энергии электронов про-

изводится в магнитных β-спектрометрах.

 β -Спектрометры. Энергия электронов внутренней конверсии, распределение электронов по энергии при β -распаде, энергия γ -лучей измеряются с помощью магнитных β -спектрометров, принцип действия которых основан на законах движения заряженных частиц в продольном или поперечном полях. На рис. 280 приведены схемы магнитного спектрографа Алиханова для измерения энергии позитронов или электронов. Электроны или позитроны от радиоактивного препарата S движутся в поперечном магнитном поле. При заданном значении B на выходную щель будут фокусироваться частицы с определенной энергией, которые регистрируются двумя счетчиками C' и C'', включенными по схеме совпадений. На подобном же приборе можно измерить и энергию γ -лучей, если на место S поставить тонкую пластинку, под которой расположить γ -препарат. Электроны вырываемые γ -лучами, анализируются по энергиям. Энергия γ -лучей может измеряться по радиусу кривизны электронов отдачи в камере. Данный метод был впервые предложен Скобельциным B. \Box

§ 13. Ядерные реакции

Понятие ядерной реакции. Ядерные реакции — это такое взаимодействие двух (или больше) частиц, которое приводит к появлению новых элементов. Ядерными реакциями осуществлена вековая мечта алхимиков о превращении элементов. Роль «философского камня» играют ядерные «снаряды» такие, как нейтрон, протон, дейтон, ү-лучи и другие элементарные или сложные частицы. В принципе любой элемент может быть превращен путем ряда реакций в любой наперед заданный элемент. Однако в большинстве известных реакций происходит превращение в элементы, близко лежащие в таблице Менделеева (за исключением реакции деления). В настоящее время известно около тысячи различных ядерных реакций, приводящих к образованию новых ядер.

Обозначение реакции. При обозначении ядерной реакции указывают ядро $_ZX^A$, частицу, которой обстреливают данное ядро, например нейтрон n, протон p, в скобках иногда записывают образующееся промежуточное ядро (компаунд-ядро), после этого указывают продукты реакции $_{Z''}X^{A'}$ и вылетающую частицу (α -частицу, протон и т. д.). Реакции часто делят по типу частиц, которые вызывают реакцию и образуются в результате реакции. Например, (n, α) означает, что некоторое ядро обстреливается нейтроном, в результате чего появляется α -частица. Для полноты сведений достаточно указать только исходное или конечное ядро, поскольку второе ядро можно определить на основании законов сохранения, но часто пишут и оба ядра. Например,

$$_{29}$$
Си 63 $(n, \gamma)_{29}$ Си 64 ; $_{7}$ N 14 $(\alpha, p)_{8}$ О 17 и т. д.

Законы сохранения. Помимо законов сохранения энергии (массы) и импульса, в ядерных реакциях выполняется закон сохранения заряда и

массового числа. Массовое число может изменяться, если кинетическая энергия вступающих в реакцию частиц достаточна для рождения пары нуклонов (частицы и античастицы). Пороговая энергия для образования нуклонов при движении «снаряда» с учетом нуклона отдачи составляет величину порядка 6 Бэв.

Теплота реакции. При протекании ядерной реакции может выделяться или

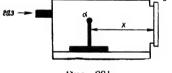


Рис. 281

поглощаться энергия. По аналогии с химическими реакциями она называется теплотой реакции Q. Если Q>0—энергия выделяется, то реакция называется экзоэнергетической, если Q<0—энергия поглощается, то реакция называется эндоэнергетической.

Отврытие ядерной реакции. Впервые ядерная реакция наблюдалась Резерфордом в 1919 г. В камере (рис. 281) помещались α-радиоактивный препарат и люминесцирующий экран. Камера могла наполняться различными газами. Если взять расстояние между препаратом и экраном несколько больше длины пробега частиц в данном газе, то на экране не должно наблюдаться сцинтилляций. Резерфорд обнаружил, что если наполнить камеру кислородом, то сцинтилляции отсутствуют. Но если наполнить камеру азотом, то наблюдаются отдельные вспышки даже в том случае, когда расстояние х заведомо больше пробега α-частиц в азоте. Помещая различные препятствия между источником и экраном, Резерфорд установил, что вспышки обусловлены излучением, более проникающим, чем α-лучи. Резерфорд пришел к выводу, что новое излучение представляет собой поток протонов, которые возникают в результате превращения азота в кислород на основании реакции:

$$_{7}$$
N¹⁴ + $_{2}$ He⁴ \rightarrow ($_{9}$ F¹⁸) \rightarrow $_{8}$ O¹⁷ + $_{1}$ H¹, или $_{7}$ N¹⁴ (α , ρ) $_{8}$ O¹⁷.

Выход. Эффективное сечение. Для характеристики той или другой реакции важно указывать, какое число процессов происходит в расчете на одну падающую частицу. Этой цели служит понятие выхода реакции. Если утверждается, что выход реакции Li7 (р, а) а при облучении мишени протонами с энергией 3 *Мэв* составляет 1/2000, то это означает, что расщепление одного ядра Li⁷ происходит на каждые 2000 протонов, затормозившихся в мишени. Однако выход является величиной, зависящей от условий опыта, поэтому не может служить универсальной характеристикой реакции. Такой характеристикой является эффективное сечение, т. е. вероятность процесса.

Составное ядро. В основе теории ядерных реакций лежит представление о составном ядре. Частица — «снаряд» — попалает в ядро, передает ему в целом всю свою кинетическую энергию и энергию связи, которая распределяется между всеми нуклонами ядра. Образовавшееся компаунд-ядро имеет время жизни, несравненно большее «ядерного» времени, которое оценивается как время, необходимое частице с энергией около 1 Мэв (скорость $v \approx 10^9~c$ м/сек) пройти расстояние, приблизительно равное диаметру ядра.

Оно равно примерно $\frac{10^{-12}}{10^9} \approx 10^{-21}$ сек. Время существования сложного ядра

на основании оценки по γ-излучению, возникающему при простом захвате частицы, составляет 10^6 — 10^7 ядерных единиц. Это позволяет считать, что вылет частицы из ядра не зависит от захвата падающей частицы ядром,

Второй этап — вылет — происходит в результате того, что на той или другой ядерной частице сконцентрируется избыток энергии, достаточный для вылета частицы из ядра (подобно процессу испарения молекул из капли жидкости), при этом необходимо иметь в виду, что понятие уровня энергии должно относиться к ядру в целом, а не к одному нуклону. Это связано с сильным взаимодействием нуклонов в ядре. В соответствии с общей теорией системы взаимодействующих частиц происходит расщепление резких уровней в зоны, полосы энергии. Энергетические уровни ядра узки при малой энергии, они становятся все более и более широкими с ростом энергии, переходя при очень большой энергии практически в непрерывный спектр.

Ширина уровня определяет время жизни на основании соотношения

неопределенности $\Delta E \Delta t \approx h$.

Принято обозначать ширину уровня для данного процесса через Г:

$$\Gamma = \frac{h}{\tau} .$$

Так как между средним временем жизни т и вероятностью данного процесса λ существует связь: $\lambda = \frac{1}{\tau}$, то

$$\Gamma = h\lambda$$
.

Если выражать ширину уровня в электронвольтах, то

$$\Gamma \approx \frac{4.1 \cdot 10^{-15} ~(\textit{36})}{\tau ~(\textit{cek})} \,.$$

Так как возможны различные процессы, то вводится понятие полной ширины уровня как суммы парциальных значений ширины:

$$\Gamma = \sum_{i} \Gamma_{i}$$
.

Например, возможными процессами является рассеяние нейтрона или его

захват с испусканием у-кванта, тогда $\Gamma = \Gamma_n + \Gamma_\gamma$. Формула Брейта — Вигнера. Брейт и Вигнер рассчитали теоретически эффективное сечение произвольной реакции х, вызываемой нейтроном, и

$$\sigma(n, x) = \sigma_0 \left(\frac{E_r}{E}\right)^{1/2} \frac{\frac{\Gamma^2}{4}}{(E - E_r)^2 + \frac{\Gamma^2}{4}},$$

где E_r —уровень энергии компаунд-ядра, E—кинетическая энергия нейтрона, σ_0 — некоторая константа. Формула показывает, что при $E \ll E_r$ эффективное сечение обратно пропорционально скорости нейтрона. Качественно это объясняется тем, что захват нейтрона тем вероятнее, чем большее время он проводит вблизи ядра, но это время как раз обратно пропорционально скорости нейтрона. При $E\gg E_r$ зависимость σ от v становится более сильная. Наиболее важным моментом является наличие «резонанса»: при совпадении энергии нейтрона с энергией одного из уровней $(E=E_r)$ второе отношение обращается в 1, эффективное сечение резко возрастает по сравнению с $(E-E_r)\neq 0$. Наличие такого резонансного поглощения медленных нейтронов имеет огромное практическое значение. Вместе с тем резонансные явления прекрасно подтверждают волновые свойства частиц. Проявление резонансов для заряженных частиц осложняется наличием потенциальных кулоновских барьеров.

Источники частиц для ядерных реакций. Источниками частиц для ядерных реакций являются всевозможные ускорители, естественно и

искусственно радиоактивные вещества, реакторы, космические лучи.

Реакции, вызываемые α -частицами. α -Частицы с энергией в несколько мегаэлектронвольт получают от естественнорадиоактивных веществ с энергией в десятки мегаэлектронвольт—в ускорителях. α -Частицы вызывают реакции типа (α, p) и (α, n) , т. е. компаунд-ядро выбрасывает протон или нейтрон. Существуют как экзотермические, так и эндотермические реакции. Примеры.

$$_{7}N^{14} + _{2}He^{4} \longrightarrow (_{9}F^{18}) \longrightarrow {_{8}O^{17}} = _{1}H^{1} - 1{,}06 M96.$$

Выход реакции при $E\approx 7.8~M$ составляет в среднем 2 протона на 10^5 α -частиц.

Из реакций типа (α, n) наибольшее практическое значение имеет реакция с бериллием:

$$_{4}\text{Be}^{9} + _{2}\text{He}^{4} \longrightarrow (_{6}\text{C}^{13}) \longrightarrow _{6}\text{C}^{12} + _{0}n^{1} + 5,6 \text{ M} \ni 6.$$

Выход нейтронов составляет 2,5 на 10^4 α -частиц с энергией 5,44 M $_{28}$ (радон). Эта реакция привела к открытию нейтрона. Так называемые бериллиевые источники нейтронов являются очень удобными для экспериментальных работ. Они представляют собой трубочки, заполненные бериллием и каким-либо α -радиоактивным препаратом (радон, полоний). Нейтроны испускаются трех энергий, соответствующих возбужденным уровням C^{12} с энергией 3,0, 4,4, 6,4 M $_{28}$. Испускание нейтронов сопровождается γ -излучением.

Однако при большей энергии α-частиц возможна эндотермическая реакция с тем же бериллием:

$$_{4}\text{Be}^{9} + _{2}\text{He}^{4} \longrightarrow (_{6}\text{C}^{18}) \longrightarrow 3_{2}\text{He}^{4} + _{0}n^{1} - 1,59 \text{ Mag.}$$

Реакции, вызываемые протонами и дейтонами. Протоны, имея меньший, чем α -частица, заряд и массу, легче проникают в ядро. Они дают разнообразные реакции (p, α) ; (p, n) и т. д.:

а) реакция (p, α) . Это первая реакция, полученная с помощью искусственно ускоренных протонов, при облучении лития:

$$_3Li^6 + _1H^1 \longrightarrow (_4Be^7) \longrightarrow _2He^4 + _2He^3 + Q$$

или

$$_{13}Al^{27} + _{1}H^{1} \longrightarrow _{12}Mg^{24} + _{2}He^{4};$$

б) реакция (р, п). Она приводит к замене нейтрона в ядре на протон:

$$_{8}O^{18} + _{1}H^{1} \longrightarrow _{9}F^{18} + _{0}n^{1}$$
.

Возникающие при (p-,n) — реакциях ядра обычно бывают радиоактивными: выбрасывая позитрон β^+ , они возвращаются тем самым в исходные ядра. При облучении лития наблюдается γ -излучение очень большой энергии:

$$_{3}\text{Li}^{7} + _{1}\text{H}^{1} \longrightarrow (_{4}\text{Be}^{8}) \longrightarrow 2_{2}\text{He}^{4},$$

 $_{3}\text{Li}^{7} + _{1}\text{H}^{1} \longrightarrow (_{4}\text{Be}^{8})^{*} \longrightarrow _{4}\text{Be}^{8} + hv (17,2 M39),$

где (₄Be⁸)* — возбужденное ядро бериллия ₄Be⁸.

Но ядро ${}_{4}\text{Be}^{8}$ неустойчиво: ${}_{4}\text{Be}^{8} \longrightarrow 2_{2}\text{He}^{4}$; так что окончательно:

$$_{3}\text{Li}^{7} + _{1}\text{H}^{1} \longrightarrow (_{4}\text{Be}^{8})^{*} \longrightarrow {}_{4}\text{Be}^{8} + hv \longrightarrow 2_{2}\text{He}^{4} + hv.$$

Ядра дейтерия являются одним из важнейших ядерных снарядов. С их помощью получено большое число различных реакций:

а) реакции (d, p) и (d, n):

$$_{1}D^{2} + _{1}D^{2} \longrightarrow _{1}H^{3} + _{1}H^{1}; \quad _{1}D^{2} + _{1}D^{2} \longrightarrow _{2}He^{3} + _{0}n^{1}.$$

В результате обстрела тяжелой воды дейтонами может произойти реакция, дающая в качестве выхода или ядро трития и протон, или ядро легкого изотопа гелия и нейтрон. Обе эти реакции положены в основу экспериментальных работ по получению управляемых термоядерных реакций в газовой плазме;

б) реакция (d, α) . Одной из важнейших реакций этого типа являются реакции в литии:

 $_{3}\text{Li}^{6} + _{1}\text{D}^{2} \longrightarrow (_{4}\text{Be}^{8}) \longrightarrow 2_{2}\text{He}^{4} + Q.$

Эта реакция начинается уже при энергии дейтонов в 0,16 M эв. Реакция дает колоссальную энергию Q=22,7 M эв, однако у нее мал выход— 3α -частицы на 10^{11} дейтонов

§ 14. Нейтроны

Отврытие нейтрона. Раздел ядерной физики, посвященный изучению и использованию нейтронов, представляет собой наиболее важный и обширный ее раздел. С нейтронами связаны, например, такие важные в практическом и теоретическом отношении явления, как деления ядер.

Нейтрон был открыт Чадвиком в 1932 г. в результате объяснения целого ряда опытных фактов, наблюдавшихся Боте и Беккером, Кюри и

Жолио и др.

Характеристики нейтрона. Точное измерение массы нейтрона производится на основании ядерных реакций. Например, поглощая фотон, дейтон разлагается на протон и нейтрон:

$$D^2 + h\nu \longrightarrow {}_0n^1 + {}_1H^1$$
.

В этом равенстве известны массы $_1D^2$, $_1H^1$, энергия $h\nu$ и кинетическая энергия $_1H^1$, откуда может быть оценена масса нейтрона. Получено:

$$_{0}n^{1} - _{1}H^{1} = 0,755 M98,$$

где ₁Н¹ — масса атома водорода.

Отсюла

$$_{0}m^{1} = (1,00893 \pm 0,00003)$$
 a. e. m.

Масса нейтрона превосходит массу протона (в энергетических единицах) на 1,257 M $_{98}$. Спин нейтрона равен 1/2. Нейтрон имеет магнитный момент:

$$\mu_n = (-1,9103 \pm 0,012) \, \mu_n$$

Знак минус означает, что спин и магнитный момент направлены антипа-

раллельно. Магнитный момент нейтрона измеряется по радиоспектроскопическому методу Раби.

Монохроматические нейтроны можно получить при реакции (p, n) или

(d, n), или(a, n):

$$_{3}\text{Li}^{7} + _{1}\text{H}^{1} \longrightarrow {}_{4}\text{Be}^{7} + _{0}n^{1} + Q,$$

 $_{1}\text{H}^{2} + _{1}\text{H}^{2} \longrightarrow {}_{2}\text{He}^{3} + _{0}n^{1} + Q,$
 $_{4}\text{Be}^{9} + _{2}\text{He}^{4} \longrightarrow {}_{6}\text{C}^{12} + _{0}n^{1} + Q.$

Первые две реакции проводятся в основном на ускорителях, третья --

с а-частицами естественнорадиоактивных препаратов.

Дифракция нейтронов. Нейтроны позволяют наблюдать хорошо выраженную дифракционную картину. Нейтроны, имеющие энергию E=kT, при малых скоростях характеризу-

ются длиной волны порядка ангстрема. Например, при T = 300° K $\lambda = 1.8$ А. Следовательно, для наблюдения дифракции с ними в качестве дифрагирующего элемента можно брать кристаллическую решетку. Дифракция на решетке монох роматизировать позволяет пучок нейтронов и разделить их в спектр подобно тому, как это делается в рентгеновских спектрометрах. Дифракцию можно наблюдать не только от монокристаллов, но и порошков. рис. 282 представлена схема получения дебаеграммы поликристаллического образца. Нейтроны из котла в виде хорошо скол-«белого» лимированного падают на монокристалл (например, NaCl) под некоторым углом Под углом зеркального отражения располагается узкая длинная щель, выделяющая монохронейтронов матический пучок $(2d \sin \theta = m\lambda)$. Монохроматический пучок падает на поликристаллический порошок. Образец вращается вокруг вертикальной Счетчик с трехфтористым оси. бором дает кривую интенсивности

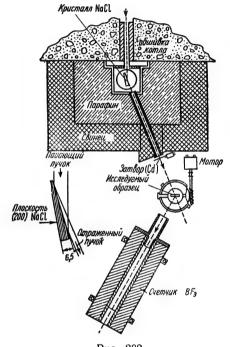


Рис. 282

в зависимости от угла поворота образца. На рис. 283 приведены примеры дифракционных кривых, полученных при рассеянии нейтронов рентгеновых лучей порошками меди, и лауэграммы нейтронов от монокристаллов NaCl, Ве и кварца (рис. 284).

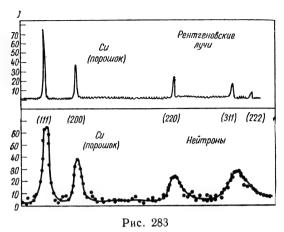
Нейтронография как метод исследования структуры имеет большое будущее; в некоторых отношениях она дублирует, а в некоторых позволяет получать совершенно новые данные по сравнению с рентгено- и электронографией.

Tunы реакций, вызываемых нейтронами. Нейтроны позволяют получать наибольшее число всевозможных ядерных реакций:

$$(n, p)$$
-; (n, α) -; $(n, 2n)$ -; (n, n) -; (n, γ) -; (n, f) -деление.

Характер реакции существенно зависит от энергии нейтронов. Например, реакция с испусканием заряженных частиц происходит в основном

с быстрыми нейтронами, поскольку выделение заряженной частицы связано с преодолением потенциального барьера, но прозрачность барьера будет тем больше, чем больше энергия испускаемой частицы



о знавана Найтроны имеющие

Классификация нейтронов по энергиям. Нейтроны, имеющие энергию, равную энергии теплового движения атомов и молекул, называются тепловыми. Они имеют энергию порядка нескольких сотых эв и скорость в не-

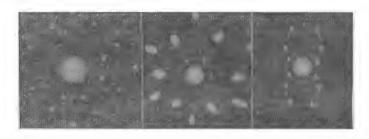


Рис. 284

сколько тысяч $\mathit{м/сек}$. Нейтроны с энергией 0.03-100 эв называются медленными, от 100 эв до 0.1 $\mathit{Мэв}$ —средних энергий, свыше 0.1 $\mathit{Мэв}$ —быстрыми. Классификация приближенна, но тем не менее она удобна для целого ряда вопросов.

Реакция с медленными нейтронами. Медленный нейтрон, подойдя близко к ядру, может быть захвачен им. Захваченный нейтрон возбуждает ядро вследствие выделения энергии связи порядка 7—8 M 96. Энергия возбуждения может быть выделена в виде γ -фотона (n, γ) или с выделением протона (n, p).

Реакция (n, γ) , называемая захватом с излучением, приводит к обравованию изотопа с увеличенным на единицу массовым числом:

$$Z^A + {}_{0}n^1 \longrightarrow Z^{A+1} + hv.$$

Ядро Z^{A+1} может быть как устойчивым, так и радиоактивным.

$$_{48}\text{Cd}^{118} + _{6}n^{1} \longrightarrow _{48}\text{Cd}^{114} + hv.$$

Поглощение нейтрона приводит к образованию устойчивого ядра 48 Cd¹¹⁴, энергия возбуждения выделяется в момент захвата. Эффективное сечение этой реакции очень велико и имеет резко выраженный максимум при 0,18 эв. (рис. 285). Захват нейтронов широко используется для регулирования реакции деления в ядерных котлах, пластины из кадмия используются для модуляции, прерывания пучка нейтронов и т. п.

Захват нейтронов приводит зачастую к образованию радиоактивного изотопа. Это связано с тем, что образующееся ядро имеет излишек нейтро-

нов, вследствие чего является неустойчивым. Устойчивость появляется в результате превращения одного нейтрона в протон, т. е. в результате β^- -радиоактивности. Известно более сотни таких реакций. Например:

$$\begin{array}{c} {}_{45} \mathrm{R} \, \mathrm{h}^{103} + {}_{0} n^{1} \longrightarrow {}_{45} \mathrm{R} \, \mathrm{h}^{104} + h \nu, \\ {}_{45} \mathrm{R} \, \mathrm{h}^{104} \xrightarrow{T = 44} {}^{ce\kappa} {}_{46} \mathrm{R} \, \mathrm{d}^{104} + {}_{-1} e^{0} + 2, 3 \quad M96. \end{array}$$

В веществах, богатых водородом, может происходить образование дейтерия:

$$_{1}H^{1} + _{0}n^{1} \longrightarrow _{1}H^{2} + hv.$$

Эта реакция является обратной фоторасщеплению дейтона.

Реакция (n, p). Важное значение имеет реакция превращения азота в радиоуглерод:

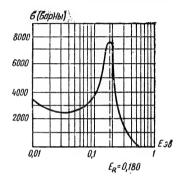


Рис. 285

$$_{7}N^{14} + _{0}n^{1} \longrightarrow {}_{6}C^{14} + _{1}H^{1} + 0,6$$
 Мэв

— одна из немногих реакций (n, p), протекающих с медленными нейтронами. Она имеет важное биологическое значение, поскольку ${}_{6}$ С⁴⁴ является радиоактивным:

$$_{6}C^{14} \xrightarrow{5100 \text{ net}} ^{7}N^{14} + _{-1}e^{0},$$

при этом начальный продукт реакции тождествен с конечным, так что в данном случае происходит как бы превращение нейтрона в протон и электрон.

Реакция (n, α) . Одной из важнейших реакций этого типа является реакция для получения трития из изотопа лития ${}_3\mathrm{Li}^6$:

$$_{3}\text{Li}^{6} + _{0}n^{1} \longrightarrow {}_{2}\text{He}^{4} + _{1}\text{H}^{3}.$$

Реакции, вызываемые быстрыми нейтронами. Реакция $(n, n\gamma)$ — неупругое рассеяние. Реакция (n, n) может рассматриваться как упругое рассеяние, поскольку сделать различие между простым столкновением по закону упругих шаров и явлением захвата с последующим выбрасыванием нейтрона невозможно. Но если нейтрон имеет достаточную энергию, то рассеяние, как правило, бывает неупругим. Испускаемый нейтрон имеет меньшую энергию, чем падающий, на величину энергии возбуждения ядра. Поскольку первый невозбужденный уровень лежит тем ближе к нормальному, чем больше Z, то неупругое рассеяние наблюдается в тяжелых ядрах при меньшей энергии нейтрона (порядка 0,1 M98).

Энергия возбуждения излучается в виде у-кванта.

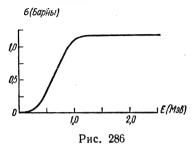
Реакция (n, p). Эта реакция идет с большим выходом при большой энергии в силу того, что для протона вероятность пройти барьер в этом

случае увеличивается:

$$_{13}Al^{27} + _{0}n^{1} \longrightarrow _{12}Mg^{27} + _{1}H^{1} + Q.$$

Учитывая массы частиц, можно найти, что $Q \approx 2$ *Мэв.* Однако порог этой реакции составляет около 2,7 *Мэв.*

На рис. 286 приведена типичная кривая зависимости эффективного сечения реакций с «порогом». Реакция идет, начиная только с некоторого



значения энергии нейтрона, затем достигает насыщения. Известно более 50 таких реакций, большинство их ограничивается Z < 40, так как более тяжелые ядра имеют слишком высокий потенциальный барьер для протонов. Некоторые реакции $(n, \ \rho)$ служат хорошим средством обнаруживать нейтроны с энергиями, большими пороговой, например:

$$S^{32}(n, p) P^{32} - 0.93 M_{96};$$

 $Si^{28}(n, p) Al^{28} - 2.69 M_{96}.$

Реакция (n,α) требует еще большей энергии нейтронов, так как потенциальный барьер для α -частиц выше, чем для протонов.

§ 15. Искусственная радиоактивность

Искусственная радиоактивность была открыта французскими учеными Ирэн и Фредериком Жолио-Кюри в 1934 г.

Они подвергли бомбардировке α-частицами элементы B, Al, Mg. В результате реакций могли получиться следующие продукты:

$$_{6}B^{10} + _{2}He^{4} \longrightarrow (_{7}N^{14}) \longrightarrow _{7}N^{18} + _{0}n^{1},$$
 $_{13}Al^{27} + _{2}He^{4} \longrightarrow (_{15}P^{31}) \longrightarrow _{15}P^{30} + _{0}n^{1},$
 $_{12}Mg^{24} + _{2}He^{4} \longrightarrow (_{14}Si^{28}) \longrightarrow _{14}Si^{27} + _{0}n^{1}.$

Поскольку реакции протекают фактически мгновенно, то нейтронное излучение должно прекратиться в момент прекращения облучения α -частицами. Однако Жолио-Кюри нашли, что если убрать α -препарат, то облученые образцы дают экспоненциально затухающее излучение с периодами полураспада, равными 14; 2,5 и 3,25 мин. Жолио-Кюри предположили, что продукты реакции являются радиоактивными:

$$_{7}N^{13} \longrightarrow {}_{6}C^{13} + \beta^{+},$$
 $_{15}P^{30} \longrightarrow {}_{14}Si^{30} + \beta^{+},$
 $_{14}Si^{27} \longrightarrow {}_{13}Al^{27} + \beta^{+}.$

Эта гипотеза была подтверждена прямыми химическими опытами. Для этого облученный препарат подвергался химической обработке совместно с тем элементом, радиоактивный изотоп которого предполагался в качестве продукта распада.

В этом случае активность должна перейти к добавленному элементу, который можно выделить уже обычными химическими методами. Например, для проверки того, что при облучении В возникает радиоазот, облучался твердый нитрид бора ВN. Облученный ВN обрабатывался едким натром, в результате чего азот нитрида бора переходил в газообразный аммиак NH₂. Если бы при реакции возник радиоазот, то активность должна была перейти к аммиаку. Опыт показал, что выделенный твердый бор не радиоактивен, а активность при любых реакциях остается с азотом.

Искусственно радиоактивные элементы могут быть получены в целом ряде ядерных реакций. Они играют все возрастающую роль в жизни

общества.

Примеры. Радиоуглерод широко используется в биологических исследованиях. Радиойод используется в диагностике и лечении базедовой болезни. Диагностика состоит в том, что введенный в организм в усвояемой форме йод концентрируется в щитовидной железе при ее повышенной функции. На этом же основано и лечение: концентрируясь в железе, йод своим излучением подавляет деятельность щитовидной железы.

Так же широко используется ₂₇Co⁶⁰, который получается из обычного

стабильного ₂₇Co⁵⁹, облученного в реакторе:

$$_{27}\text{Co}^{59} + _{0}n^{1} \longrightarrow _{27}\text{Co}^{60}$$
,

₂₇Со⁶⁰ распадается:

$$_{27}$$
Co⁶⁰ \longrightarrow $_{28}$ Ni⁶⁰ + β ⁻ + $h\nu$,
 $h\nu \approx 1,25 M ge$.

γ-фотоны образовавшегося ядра 28 Ni⁶⁰ часто неправильно приписывают излучению ядра Co⁶⁰. γ-Излучение используется для лечений раковых опухолей, для радиографии металлических изделий, для определения уровня

жидкости в закрытом сосуде и т. д.

Широко применяются радиоизотопы в физике, особенно в случае определения переноса различных элементов, например их диффузии. В полупроводниковой металлургии они могут служить индикаторами распределения примесей при вытягивании монокристаллов. При изучении явления трения радиоизотопы позволяют судить о разрушении и переносе вещества соприкасающихся материалов. Радиоизотопы позволяют судить о давлении паров металлов, о толщине стенок или проводить контроль толщины листов на прокатных станах. Для определения равномерности перемешивания витаминов с кормами используются радиоактивные индикаторы. Радиоизотопы используются для маркирования специальных сплавов.

§ 16. Деление ядер

Отпирытие деления ядер. Изучая действие нейтронов на различные элементы вскоре после их открытия, Ферми с сотрудниками нашли, что при облучении урана продукты реакций совершенно не похожи на элементы,

находящиеся в конце таблицы Менделеева.

В 1938 г. Кюри и Савич нашли, что одним из продуктов, получающихся при облучении урана нейтронами, является элемент, совпадающий или близкий по своим химическим свойствам к лантану (редкоземельный элемент). Этот радиоактивный элемент распадается с периодом полураспада 3,5 час.

Ган и Штрассман установили, что среди продуктов имеется барий, превращающийся в лантан с периодом 3,5 час. Объяснить появление бария можно было только, предположив, что ядро урана делится на 2 большие

части. Вскоре это было подтверждено другими исследователями.

Бор и Уиллер подсчитали, что делиться должен изотоп U^{235} , а не U^{238} . Исследования подтвердили этот вывод и показали, что при делении ядра урана выделяется 2 или 3 нейтрона. Это поставило вопрос о создании

цепной, ядерной реакции и о новых источниках энергии.

Типы деления ядер. Деление под действием тепловых нейтронов. Известно только 3 изотопа, способных делиться под действием тепловых нейтронов: U^{233} , U^{235} , Pu^{239} . Только U^{235} встречается в природе, U^{235} способен делиться и под действием быстрых нейтронов, но вероятность деления больше при малых скоростях: если при энергии нейтрона порядка 10^3 эв эффективное сечение σ деления составляет 2-2,5 (в барнах), то при тепловых энергиях

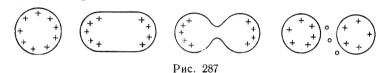
порядка 10^{-2} эв $\sigma \approx 400-500$, т. е. возрастает в 200 раз. Отсюда, естественно, ставится задача замедлить возникающие в процессе реакции нейтроны. В качестве замедлителей используются легкие ядра: дейтерий, углерод (графит).

Графит находит широкое применение в реакторах также вследствие того, что эффективное сечение захвата нейтрона составляет около 0,005 бар-

на - величину сравнительно малую.

Типы делений. Деление под действием быстрых нейтронов. Нейтроны, обладающие энергией порядка 1 M вызывают деление ядер урана U^{238} , тория $_{93}\mathrm{Th}^{232}$, протактиния $_{91}\mathrm{Pa}^{231}$ и нептуния $_{93}\mathrm{Np}^{237}$. Они характеризуются зависимостью σ (E) такого типа, которая представлена на рис. 286 для Np^{237} .

Рис. 286 показывает, что эффективное сечение σ для больших энергий невелико; при E < 0.3 - 0.2 M $\sigma = 0$, т. е. имеется определенная пороговая энергия для деления.



Механизм деления. Механизм деления ядра проще всего представить, если исходить из капельной модели ядра. Будем считать, что до деления ядро имело сферическую форму и равномерно распределенный заряд. Если нейтрон захватывается ядром, то энергия распределяется по всему объему, в результате чего могут возникнуть колебания ядра капли. Деформация ядра может привести к тому, что заряды (протоны) сместятся как можно дальше друг от друга (рис. 287). Но концентрация положительных зарядов приводит к разрывающим усилиям кулоновских сил, которые уже не могут быть компенсированы короткодействующими ядерными силами, в результате чего ядро разорвется на 2 части (рис. 287). Образовавшиеся 2 осколка разлетятся в разные стороны под действием сил кулоновского отталкивания.

Таким образом, атомная или ядерная энергия, возникающая при делении, обусловлена работой сил кулоновского отталкивания. Эту энергию можно оценить непосредственно как потенциальную энергию двух положительных зарядов, находящихся на расстоянии r:

$$W = \frac{Z_1 e \cdot Z_2 e}{r} .$$

Если положить $Z_1 = Z_2 = 46$ и $r \approx 16 \cdot 10^{-18}$ см (порядка диаметра ядра), то $W \approx 185~M_{26}$.

Подобный же результат получается из кривой энергии связи частицы в ялре.

Энергия связи и деление ядер. Чтобы понять, почему тепловые нейтроны способны вызывать деления ядер U^{235} , а не U^{238} , необходимо вспомнить выражение для энергии связи:

$$\Delta E = a_1 A - a_2 A^{2/3} - a_3 Z^2 A^{-1/3} - \frac{a_4}{A} \left(\frac{A}{2} - Z\right)^2 + \delta.$$

Если ядро урана U^{285} поглощает тепловой нейтрон, то промежуточное ядро U^{286} получает энергию связи нейтрона, равную 6,81 M эв. Поглощение теплового нейтрона изотопа U^{238} дает промежуточному ядру U^{239} энергию связи всего лишь 5,37 M эв. В то же время для деления ядра U^{235} необходимо сообщить ему 5,2 M эв, а ядру U^{238} для деления необходимо сообщить 5,9 M эв.

Сопоставляя эти величины, мы видим, что, поглощая тепловой нейтрон, U^{235} получает энергию бо́льшую, чем необходимо для его деления, что и приводит к делению ядра, а поглощение теплового нейтрона ядром U^{238} не может привести к делению, так как ядро получает энергию, недостаточную для деления. Однако если U^{238} поглощает быстрый нейтрон с энергией порядка $1\,M_{36}$, то это дает ядру энергию около $6,37\,M_{36}$, что достаточно для его деления. Объяснение различного поведения ядер U^{235} и U^{238} простое. Мы имеем дело с ядрами, находящимися на границе устойчивости, поэтому

достаточно незначительного изменения одной из величин, чтобы ядро стало или устойчивым, или

неустойчивым.

Совершенно естественно, что ядро U²⁸⁸ более устойчиво, чем ядро U²⁸⁵: при одном и том же количестве протонов, обусловливающих одинаковое разрывающее усилие для ядер, ядро U²⁸⁸ имеет на три нейтрона больше, чем ядро U²⁸⁵, поэтому ядерные силы — силы притяжения — сильнее компенсируют силы кулоновского отталкивания.

Осколки деления. Теория предсказывает, что при делении должны наблюдаться симметричные осколки, т. е. с равными массами и равными зарядами, однако эксперимент показывает, что осколки не симметричны. На рис. 288 приведена кривая, показывающая долю данного осколка среди всех возможных продуктов деления Кривая «выход — массовое число» показывает, что максимальный

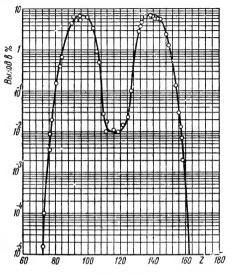


Рис. 288

выход, равный 6%, соответствует A=95 и A=139. Симметричное деление имеет выход около $10^{-2}\%$, т. е. это очень редкое явление. Практически не наблюдаются осколки с A>162 и A<72.

Ядерные излучения, испускаемые при делении. Анализ рис. 288 на основе таблицы Менделеева приводит к выводу, что наиболее вероятными осколками деления должны быть стронций $_{38}$ Sr и ксенон $_{54}$ Xe. Однако эти ядра оказываются излишне богатыми нейтронами, вследствие чего за время порядка $10^{-12}\,ce\kappa$ происходит «испарение» нейтронов из продуктов деления. Как показывают наблюдения, в среднем выделяется 2,3 вторичных нейтронов на каждый поглощенный нейтрон.

При делении ядра выделяется около 200 Мэв энергии. Эта энергия распределяется между продуктами деления—более легкая частица несет большую часть энергии (сравните с энергией снаряда и орудия), осколки находятся в возбужденном состоянии, поэтому они излучают ү-лучи.

Осколки, обладая большим зарядом, вызывают большую ионизацию и возбуждение молекул вещества, передают им свою энергию, что приводит к нагреванию среды, в которой протекает процесс деления.

Другие излучения играют меньшую роль, поэтому их можно не учитывать. Наличие мощных потоков сильно проникающего нейтронного и у-излучения приводит к необходимости создания защиты от излучений.

Деление других ядер. Дальнейшие исследования показали, что ядра урана могут делиться не только под действием нейтронов, но и других частиц: у-квантов, протонов, дейтонов. Использование снарядов большой

энергии показало, что можно получить деление более легких частиц — вис-

мута (Z = 83), свинца (Z = 82), таллия (Z = 81).

Спонтанное деление. Советские физики Флеров и Петржак нашли в 1940 г., что ядра урана способны испытывать самопроизвольное (спонтанное) деление с периодом порядка $10^{16}-10^{17}$ лет.

§ 17. Цепная ядерная реакция

Понятие цепной реакции. При делении ядер U²⁸⁵ в среднем на одно деление воспроизводится 2—3 новых нейтрона. Отсюда вытекает что при определенных условиях в объеме U²⁸⁵ может возникнуть с амо поддерживающая, или цепная реакция. Она может быть стационарной (управляемой) или лавинообразно нарастающей (взрывного типа). Оба вида

цепных реакций нашли практическое применение.

Неиправляемая реакция. Пусть в объеме, заполненном ураном, от какого-либо источника введен нейтрон. Если он вызвал деление, то появилось 2 (или 3) новых нейтрона. Если эти нейтроны вызовут деление, то вместо них образуется 4 (или 9) нейтронов и т. д.; число нейтронов и число делений будет резко нарастать и в некотором объеме за короткое время будет выделена огромная энергия — произойдет взрыв. Однако не все нейтроны могут привести к последующему делению ядер. Часть нейтронов может быть захвачена примесями, содержащимися в ядерном горючем. Часть нейтронов может быть захвачена U^{238} , который не испытывает при этом деления. Часть нейтронов уйдет из объема, занимаемого ураном. Для уменьшения потерь в результате поглощения примесями ядерное горючее должно тщательно очищаться. Чтобы уменьшить непроизводительное поглощение изотопом U^{238} , необходимо использовать уран, обогащенный изотопом U^{235} . Но и при выполнении этих условий цепная реакция может не произойти. Для этого необходимо взять определенный объем делящегося материала: потери будут пропорциональны площади поверхности, а генерация нейтронов пропорциональна массе и, следовательно, объему делящегося вещества. Но с ростом массы вещества отношение числа генерируемых нейтронов к числу уходящих будет расти. Например, для образца в виде шара $V \sim R^3$, а $S \sim R^2$, так что

$$\frac{S}{V}\sim \frac{1}{R}$$
 , т. е. доля потерь в результате ухода через поверхность будет

уменьшаться с ростом массы делящегося вещества. Для вещества в таком случае существует определенная критическая масса m_{κ} . Если $m < m_{\kappa}$, то цепная реакция невозможна. По литературным данным критическая масса U^{285} оценивается в $900-1000\,\varepsilon$.

Найдем количество энергии, выделяемой при полном делении $1\,\kappa z$ урана или плутония. В $1\,\kappa z$ U^{235} содержится $\frac{1000}{235}$ грамм-атомов, или $\frac{1000}{235}\cdot 6,023\cdot 10^{23}$ атомов. Если принять, что при делении одного ядра выделяется энергия $E\approx 200\,$ Мэв, то полная энергия, выделяющаяся при делении $1\,\kappa z$ U^{235} , будет равна:

$$E \approx \frac{1000}{235} \cdot 6 \cdot 10^{23} \cdot 2 \cdot 10^8 \cdot 1,6 \cdot 10^{-19} \cdot 0,24 \cdot 10^{-3} \ \kappa \text{kas} = 2 \cdot 10^{10} \ \kappa \text{kas} = 8,4 \cdot 10^{13} \ \partial \text{m}.$$

Фактически происходит неполное деление вследствие того, что происходит разлет ядерного заряда и прекращение реакции. Бомба с зарядом около $1\,\kappa a$ считается «эталоном», ее эквивалентом является тротиловый заряд $20\,000\,m$.

§ 18. Управляемая реакция деления. Понятие о ядерной энергетике

Понятие об управляемой реакции деления. Управляемая ядерная реакция, осуществляемая в реакторах или ядерных котлах, представляет собой

контролируемый процесс деления.

В стационарном режиме число делений в единицу времени постоянно, т. е. коэффициент воспроизводства нейтронов равен 1. Это достигается введением в реактивный объем стержней из сильно поглощающего вещества, в основном кадмия. Регулируя глубину их погружения и их число, можно в широких пределах менять коэффициент воспроизводства f, разгоняя или останавливая реактор.

Типы реакторов. В настоящее время разработаны различные типы ядерных реакторов, отличающиеся по принципу работы (реакторы на быстрых, средних, тепловых нейтронах), по виду замедлителей (на тяжелой

воде, графите), по используемому топливу (урановые, ториевые, плутониевые), по целевому назначению (исследовательские, медицинские, силовые, для получения горючего и др.), по виду теплоносителя (водный, жидкостнометаллический).

Критическая масса. Важной характеристикой реактора ляется его критическая масса. т. е. количество вещества, способного обеспечить его нормальную работу, при котором возможна самоподдерживающая реакция. Она зависит от вида топлива, примесей, изотопного состава топлива, замедлителей, геометрии реактора и других факторов. В реакторах используются природные изотопы — U^{235} , U^{238} , Th²³² и искусственно получаемые — U²³³, Pu²³⁹, Pu²⁴¹.

Тепловые реакторы. Тепловые реакторы работают на тепловых

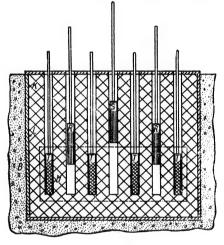


Рис. 289

нейтронах, т. е. на нейтронах, имеющих энергию порядка 0,025 эв. Для получения тепловых нейтронов необходимо использовать замедлители — вещества с легкими атомами. Идеальным веществом был бы водород, однако он обладает большим сечением захвата нейтронов, поэтому обычно используют тяжелую воду или графит. По способу размещения горючего и замедлителя различают го могенные и гетерогенные реакторы. В гомогенном реакторе топливо и замедлитель образуют однородную среду в виде раствора ядерного горючего и замедлителя или суспензии с размерами частиц, меньшими длины свободного пробега нейтрона.

В гетерогенных реакторах блоки или стержни ядерного горючего располагаются в виде правильной решетки. В качестве теплоносителей используют воду, тяжелую воду, газ, органические соединения, щелочные металлы. На рис. 289 дана схема устройства гетерогенных реакторов. Горючим

в тепловых реакторах являются: U²³⁵, U²³³, Pu²³⁹, Pu²⁴¹.

Промежуточные реакторы. В них используются нейтроны с энергией

от одного эв до нескольких кэв.

Реакторы на быстрых нейтронах. В реакторе на быстрых нейтронах идет реакция деления на быстрых нейтронах, без их предварительного

элмедления. Его преимуществом является малый размер, большой выбор конструктивных материалов, так как сечение захвата при больших энергиях мало и потери невелики. В силу этого для протекания реакции необходимы интенсивные потоки нейтронов. Принципиальным достоинством реакторов на быстрых нейтронах является использование в качестве горючего U^{238} , Th^{232} , способных делиться при энергии нейтронов около $1\, M98$ и выше.

Большим достоинством реакторов на быстрых нейтронах является расширенное воспроизводство ядерного горючего (Pu), поскольку при каждом делении выделяется 2—3 нейтрона, часть из которых при радиацион-

ном захвате U²³⁸ приводит к превращению его в Ри²³⁹.

Силовой реактор, Промышленное использование ядерной энергии включает в себя решение нескольких задач. Выделение ядерной энергии происходит в ядерном реакторе. Для промышленных целей используются гомогенные и гетерогенные реакторы, реакторы на тепловых, промежуточных и быстрых нейтронах. Энергия, выделяющаяся при делении, заключена в кинетической энергии осколков деления, вторичных нейтронов и электромагнитного излучения. Движение осколков и нейтронов в среде приводит к передаче энергии атомам среды, что приводит к увеличению температуры среды. Следовательно, первое преобразование ядерной энергии состоит в превращении ее в тепловую энергию. Ядерный реактор является, таким образом, тепловыделяющим устройством. Тепловая энергия может быть превращена в электрическую как наиболее гибкую форму энергии обычным путем с помощью турбогенераторов. Для этого через реактор пропускают теплоноситель — вода, расплавленный щелочный металл (натрий, калий), сжатый газ. Теплоноситель обычно находится в замкнутом контуре, совершая циркуляцию тепла от теплоносителя первого контура потоку воды во втором контуре. Образовавшийся пар направляется в паровую турбину генератора. Использование двух водных контуров необходимо потому, что в первом контуре используется вода многократной дистилляции, так как имеющиеся в воде примеси могут обладать большим эффективным сечением поглощения нейтронов, что может привести к нарушению работы реактора и к образованию большего количества радиоактивных веществ, которые могут создавать большую опасность для людей. В случае других теплоносителей необходимость двух контуров очевидна. В настоящее время атомные электростанции мощностью в сотни тысяч киловатт работают во многих странах (СССР, Англия, США). Ядерные реакторы используются в качестве двигателей в атомном ледоколе «Ленин», подводной лодке «Наутилус» (США). Имеются сообщения о создании проектов различных кораблей и в других странах (Япония, Бразилия и др.). В авиации ядерная энергия не нашла еще практического применения. Проводимые опыты не вышли еще из стадии наземных испытаний. Основная трудность состоит в том, что защита летного состава от излучения делает самолет «неподъемным». Однако можно ожидать, что в ближайшее время эта задача будет решена как для самолетных, так и для ракетных двигателей.

В реакторах имеются нейтронные потоки большой мощности. Это позволяет получать большое число различных радиоизотопов, находящих широкое применение. Ядерные реакторы позволяют получить и ядерное горючее. Одним из таких способов является получение Pu^{239} из U^{238} , Уран U^{238} , захватив нейтрон, становится β^- -радиоактивным, он превра-

щается в нептуний Np²³⁹ с периодом в 23 мин:

$$_{92}$$
U²³⁹ $\longrightarrow _{93}$ N p²³⁹ $+ e^{-}$.

Но $\mathrm{Np^{239}}$ испытывает еще один β^- -распад, превращаясь в $_{94}\mathrm{Pu^{239}}$. Плутоний $_{94}\mathrm{Pu^{239}}$ является одним из широко используемых ядерных горючих. Он радио-активен с периодом полураспада $24\,100$ лет.

Уран $_{92}$ U²⁸⁹ получается в реакторе по следующей схеме:

$${}_{90}\text{Th}{}^{232} + {}_{0}\textit{n}^{1} \longrightarrow {}_{90}\text{Th}{}^{233} \frac{23 \text{ muh}}{\beta^{-}} {}_{91}\text{Pa}{}^{233} \frac{27 \text{ } \partial_{\text{H}}}{\beta^{-}} {}_{92}\text{U}{}^{236}.$$

Период полураспада U^{233} составляет $163\,000$ лет. Большие периоды распада позволяют накапливать большие запасы этих веществ. Уран U^{235} получается в сепараторах из естественной смеси урана.

§ 19. Термоядерные реакции

Реакции синтеза. Ядерную энергию можно получать не только в результате деления тяжелых ядер, но и путем синтеза легких ядер. Практи-

ческое осуществление получили толькореакции синтеза ядер гелия из ядер водорода и лития. Для слияния, например, двух ядер дейтерия в ядро гелия им необходимо сообщить энергию, достаточную для преодоления потенциального барьера. Другими словами, чтобы ядра дейтерия могли сблизиться до расстояний, на которых начинают действовать ядерные силы, они должны преодолеть силы кулоновского отталкивания. Высоту потенциального барьера можно оценить из следующих соображений: радиус действия ядерных сил дейтерия составляет величину порядка 1,8·10-18 см, следовательно, чтобы ядерные силы могли сблизить дейтоны, они должны подойти друг к другу на расстоянии между их центрами $4 \cdot 10^{-13}$ см. При этом расстоянии между центрами энергия кулоновского взаимодействия составит приблизительно 400 кэв. Данная величина и определяет высоту потенциального барьера при сближении двух ядер дейтерия. Однако синтез может произойти, когда энергия дейтонов будет меньше высоты потенциального барьера; в этом случае сближение ядер будет осуществляться путем туннельного эффекта. Но прозрачность барьера резко зависит от энергии сближающихся частиц. Сообщить необходимую энергию большему числу ядер дейтерия можно путем создания высокой температуры. Так как средняя энергия частиц при тепловом движении составляет $3/2 \ \kappa T$, а 1 ээ эк-



ИГОРЬ ВАСИЛЬЕВИЧ КУРЧА-ТОВ (1903—1960)—советский физик, организатор исследований пофизике ядра. Основные работы посвящены исследованию сегнетоэлектричества, физике ядра. Им открыто явление ядерной изомерии у искусственнорадиоактивных элементов, проведены исследования по резонансному поглощению нейтронов и делению тяжелых ядер

вивалентен энергии теплового движения при температуре около 11 400° K, то дейтоны будут иметь энергию в 400 кэв при температуре 10¹⁰⁰ K. Однако для протекания реакции синтеза достаточно создать температуру 10⁸⁰ K. Это связано с двумя факторами: во-первых, синтез начнется в результате туннельного эффекта, во-вторых, температура определяет среднюю энергию, тогда как вследствие максвелловского распределения частиц по энергиям небольшая доля их будет иметь энергию, значительно большую средней,

что обеспечит необходимое число реакций. В силу того, что энергия сообщается частицам в результате нагрева, реакции синтеза называют термоя дерными реакциями. Создание высокой температуры внешними источниками необходимо лишь в первый момент, для начала реакции. После того, как реакция разовьется, она может поддерживать себя сама за счет выделения энергии при реакциях синтеза.

Термоядерное горючее. В качестве термоядерного горючего может использоваться целый ряд веществ. Возможно протекание следующих реакций:

$$\begin{array}{c} {}_{1}H^{1} + {}_{1}T^{3} \longrightarrow {}_{2}He^{4} + 19.8 \; M \text{3B}, \\ {}_{1}D^{2} + {}_{1}T^{3} \longrightarrow {}_{2}He^{4} + {}_{0}n^{1} + 17.6 \; M \text{3B}, \\ {}_{3}Li^{6} + {}_{1}D^{2} \longrightarrow {}_{2}He^{4} + 22 \; M \text{3B}. \end{array}$$

Наибольшую энергию на единицу массы можно получить при проведении



МИХАИЛ АЛЕКСАНДРОВИЧ ЛЕОНТОВИЧ (род. в 1903 г.) — советский физик. Основные работы посвящены оптике, электродинамике, радиофизике, статистической физике, теории управляемых термоядерных реакций

первой реакции, наименьшую — при третьей реакции. Однако наибольшее эффективное сечение имеет вторая реакция, которая может протекать, следовательно, при меньшей температуре (порядка 107°К). Возможны и другие процессы, приводящие к образованию ядер гелия из ядер изотопов водорода или лития.

Неуправляемые термоядерные реакиии. В земных условиях термоядерные реакции осуществлены только в виде неуправляемых. лавинонарастающих, приводящих к выделению колоссальной энергии в миллионные доли секунды. Термоядерные неуправляемые реакции использованы и осуществлены только в виде термоядерного оружия. В качестве заряда может использоваться смесь жидких трития и дейтерия. Однако недостатком этих веществ ляется необходимость сложной теплоизоляции (температура кипения жидких трития и дейтерия составляет 18-20°К). Газообразные продукты занимают большой объем. Значительные удобства представляет реакция между литием и дейтерием. В этом случае взрывчатая смесь может быть в виде твердого вещества — дейтерида лития LiD. В реальных условиях реакция с дейтеридом лития может протекать сложно, например происходит не непосредственное соединение ядер лития

посредственное соединение ядер лития и дейтерия, а образование трития из лития с последующим протеканием реакции между тритием и дейтерием.

Получение термоядерного горючего не представляет принципиальных трудностей. Дейтерий получается электролизом тяжелой воды, которую в свою очередь получают при электролизе обычной воды. Запасы дейтерия практически неограничены (воды морей и океанов). Тритий получается в ядерных реакторах при облучении лития 2Li⁶ нейтронами:

$$Li^6 + {}_0n^1 \longrightarrow {}_2He^4 + {}_1T^3$$
.

Недостатком трития является его радиоактивность, в результате которой он превращается в легкий изотоп гелия с периодом полураспада в 12,5 лет:

$$_{1}T^{3} \longrightarrow _{2}He^{3} + \beta^{-} + \tilde{\nu}.$$

Это означает, что через 12,5 лет запасы трития уменьшаются наполовину. Роль термоядерных реакций в жизни Вселенной. Термоядерные реакции являются, по-видимому, одним из источников энергии звезд и Солнца. Выделение энергии может протекать различными путями. Одним из таких путей является углеродно-азотный цикл,

предложенный в 1939 г. Г. Бете:

$${}_{6}C^{12} + {}_{1}H^{1} \longrightarrow {}_{7}N^{13} + \gamma; \quad {}_{7}N^{13} \longrightarrow {}_{6}C^{13} + e^{+};$$
 ${}_{6}C^{13} + {}_{1}H^{1} \longrightarrow {}_{7}N^{14} + \gamma;$
 ${}_{7}N^{14} + {}_{1}H^{1} \longrightarrow {}_{8}O^{15} + \gamma; \quad {}_{8}O^{15} \longrightarrow {}_{7}N^{15} + e^{+};$
 ${}_{7}N^{15} + {}_{1}H^{1} \longrightarrow {}_{6}C^{12} + {}_{2}He^{4}$

В результате протеканий этого цикла из четырех ядер водорода происходит образование одного ядра гелия—сгорание водорода с образованием гелия. Количество углерода при этом не меняется, он играет роль катализатора. Этот цикл протекает стационарно при температурах в десятки миллионов градусов в недрах горючих звезд в течение миллионов лет Внутри более холодных звезд и Солнца возможно протекание другого цикла—протонно-протонного (Бете и Кричфилд, 1938 г.):

$$(_{1}H^{1} + _{1}H^{1} \longrightarrow _{1}D^{2} + e^{+} + \gamma);$$

 $(_{1}D^{2} + _{1}H^{1} \longrightarrow _{2}He^{3} + \gamma);$
 $He^{3} \longrightarrow _{1}H^{1} + _{2}He^{4}.$

Этот процесс также приводит к образованию ядра гелия из четырех ядер водорода, при этом на каждое ядро гелия выделяется около 26 Мэв энергии, что составляет 700 000 квт-ч на каждые 4 г гелия.

Управляемые термоядерные реакции. Проблема создания управляемых реакций является в настоящее время одной из важнейших проблем не только физики, но и энергетики, поскольку их создание решает задачу



ЛЕВ АНДРЕЕВИЧ АРЦИ-МОВИЧ (род. в 1909 г.)—советский физик; основные работы посвящены вопросам электронной оптики, полного внутреннего отражения рентгеновых лучей, видимого из пучения в ускорителях, управляемым термоядерным реакциям

обеспечения человечества энергозапасами практически навсегда Известно несколько направлений, в которых проводится работа по созданию управляемых термоядерных реакций. В настоящее время фронт работ резко расширен, и они проводятся в целом ряде стран (СССР, Англия, США, Франция и др.) Основная задача в создании управляемых термоядерных реакций состоит в получении высокой температуры—в десятки и сотни миллионов градусов—в некотором объеме, заполненном дейтерием или смесью его с тритием. При высокой температуре газ будет полностью ионизован, такое состояние газа называется плазмой Для получения высокотемпературной плазмы используются различные методы.

Ударные волны Одним из простейших способов получения высокотемпературной плазмы является метод ударных волн. Труба заполняется некоторым газом при небольшом давлении. На одном конце трубы в малом объеме, отделенном от основного объема металлической диафрагмой, содержится взрывчатая смесь (гремучий газ). При ее взрыве диафрагма разрывается, и волна сжатия распространяется по трубе. Наибольшая температура возникает при ударе газа о противоположную стенку трубы. Достигаемая при этом температура составляет десятки тысяч градусов. Эти опыты позволяют судить о поведении газа при невысоких температурах, что важно знать при решении задач создания термоядерных реакций, а также для реактивной техники. К методам ударных воли относятся способы получения высоких температур с помощью кумулятивных взрывов. На ампулу, содержащую дейтерий или его смесь с тритием, направляются кумулятивные струи от обычного взрывчатого вещества (тринитротолуол или любое другое не менее мощное взрывчатое вещество). Возникающая при этом температура оказывается достаточной для протекания термо- количество энергии; регистрирующая аппаратура оказывается уничтоженной.

Кумулятивный взрыв может служить запалом и в водородной бомбе

(так называемые «чистые» бомбы).

Взрыв проволочек. Вторым методом является метод взрыва тонких проволочек. В вакууме между двумя электродами располагается тонкая проволочка, через которую пропускают большой импульс тока (от конденсатора). Мгновенное выделение большой энергии приводит к распылению проволоки. Образовавшаяся плазма имеет высокую температуру.

Некоторым видоизменением метода является метод «рельс». В вакууме между двумя параллельными электродами располагается тонкая проволочка. Проволочка взрывается разрядом от конденсатора. Возникающее магнитное поле выталкивает разряд вдоль электродов, разрядная плазма начинает двигаться вдоль электродов, как по рельсам, и может быть

разогнана до скоростей 5.107 см/сек.

Метод электродинамического сжатия (пинч-эффект). Для получения и поддержания плазмы при температуре в несколько десятков миллионов градусов ее необходимо изолировать от стенок сосуда, в котором она создана. В противном случае энергия, запасенная в плазме, будет израсходована на испарение стенок камеры и потери через теплопроводность. Эти потери могут сделать невозможным вообще получение необходимых высоких температур. Для термоизоляции плазмы в первых опубликованных работах (СССР, идея Тамма и Сахарова) использовался принцип сжатия плазмы собственным магнитным полем (пинч-эффект). Известно, что параллельные токи притягиваются. Если в цилиндрической разрядной камере зажечь заряд, то он начнет сжиматься, приближаясь к оси. Сжимающийся разрядный слой, состоящий из электронов, ионов и увлекаемых ими остаточных атомов газа, ускоряясь, достигает центра, где происходит «схлапывание» движущихся слоев, резкое повышение давления и температуры вследствие перехода кинетической энергии направленного движения слоя плазмы в тепловую энергию. Возникшее высокое давление и темпеприводят к расширению плазмы. Подобные пульсации могут происходить несколько раз. На вольт-амперных характеристиках разряда в момент сжатия наблюдаются некоторые «особенности», обусловленные уменьшением тока вследствие возрастания индуктивности шнура при его сжатии. В моменты сжатия наблюдаются импульсы рентгеновых лучей с энергией до 400 кэв при напряжении на батарее конденсаторов всего в 40 кэв и импульсы нейтронов, создаваемые ускоренными электронами, расщепляющими дейтерий. Реакция синтеза может быть исследована при достижении числа нейтронов в импульсе порядка 10^{12} . Температура, достигнутая в этих опытах, оценивается в 3-10 миллионов градусов по формуле (в $\kappa \mathfrak{H}$):

 $T = 4.6 \cdot 10^{12} \frac{I^2}{N}$,

где I—сила тока в момент сжатия, N—число частиц одного знака на единице длины плазменного шнура. Оценка температуры по доплеровскому

расширению контура спектральных линий дает $T \approx 10^6\,{}^\circ {
m K}$. При масс-спектрометрическом методе исследования быстрых частиц, рождающихся

в плазме, было найдено, что энергия дейтонов достигает 200 кэв.

Импульсные разряды короткой длительности характеризуются следующими параметрами: напряжение на батарее конденсаторов—до $120~\kappa a$, максимальная сила тока—до $2\cdot 10^6~a$, скорость нарастания тока в начале процесса— $10^{11}-10^{12}~a/ce\kappa$, энергия, запасенная в батарее конденсаторов,— до $10^6~\partial m$, длительность импульса несколько десятков микросекунд. Дальнейшие исследования должны проводиться при скоростях нарастания тока— $10^{13}~a/ce\kappa$ и больших запасах энергии в конденсаторе. Основное магнитогидродинамическое уравнение для подобных установок имеет вид:

$$\varrho \, \frac{d\mathbf{v}}{dt} = [\mathbf{j}\mathbf{B}] - \operatorname{grad} \, p,$$

где ϱ — плотность плазмы, \mathbf{v} — ее скорость, \mathbf{j} — плотность тока, \mathbf{B} — индукция магнитного поля, ρ — газокинетическое давление. Для начальной фазы, когда происходит ускорение плазмы как целого (локально), второй член много меньше первого. В противоположном случае, когда ускорение плазмы мало, например, в момент полного сжатия, инерционный член мал, и электродипамическое сжатие уравновешивает газокинетическое давление плазмы.

Получение ускоренно движущихся сгустков плазмы можно проводить не только за счет собственного магнитного поля, как в пинч-эффекте, но и внешним полем. Одним из таких методов является получение сгусткоз плазмы в неоднородном магнитном поле, изменяющемся во времени. Неоднородное («бочкообразное») нарастающее магнитное поле приводит к созданию кольцевого разряда, который под действием этого поля начинает сжиматься. Образовавшийся сгусток плазмы имеет температуру 100—200 эв в результате превращения кинетической энергии в тепловую.

Разряды в тороидальных камерах. Метод медленно нарастающих разрядов в тороидальных разрядных камерах позволяет получить температуру в несколько миллионов градусов. В этом случае металлическая разрядная камера, состоящая из нескольких изолированных секций, содержит дейтерий. На камеру равномерно намотана обмотка, питаемая постоянным током, который создает магнитное поле вдоль оси тороида. Плазма создается в результате разряда батареи конденсаторов на первичную обмотку трансформатора, состоящую из нескольких витков, вторичной обмоткой является газовый объем тороида. Возникающий кольцевой разряд сжимается собственным магнитным полем, при этом осуществляется его термоизоляция и нагревание. Внешнее магнитное поле служит целям стабилизации разрядного шнура.

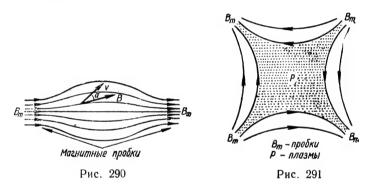
Магнитные ловушки. В методах, известных под названием магнитных ловушек, на долю магнитного поля отводится задача удержания плазмы в определенном объеме. Магнитное поле создается внешними источниками. Получение плазмы и ее нагревание осуществляется с помощью других источников. Принцип действия ловушки можно понять из рис. 290. Бочкообразное магнитное поле возрастает вдоль силовых линий в обе стороны от некоторой средней области, где величина поля минимальна. Частица, имеющая некоторую энергию, будет заперта в этой области, если ее скорость лежит вне углового интервала а, определяемого условием:

$$\sin \alpha > \sqrt{\frac{B_1}{B_{\text{MAKC}}}}$$

(условие получается на основе принципа адиабатической инвариантности). Если же угол между направлением скорости и силовой линией меньше α, то частица уйдет из ловушки. Более надежной является ловушка с конфигурацией поля, показанной на рис. 291. Основное условие работы

$$p<\frac{H^2}{8\pi}$$
,

т. е. газокинетическое давление р должно быть много меньше магнитного давления. Получение ионов в ловушке может осуществляться различными способами, например, ионы накачиваются в ловушку из ускорительного устройства, или ионы ускоряются в ловушке переменным электромагнитным полем. К магнитным ловушкам относится и стелларатор-тороидальная камера, перевернутая в виде восьмерки, которая является основой для обмотки, создающей магнитное поле вдоль оси тороида. Магнитное поле осуществляет термоизоляцию плазмы (ионы движутся по винтовым линиям вдоль силовых линий поля), перекручивание магнитного поля должно обеспечить снижение потерь частиц вследствие дрейфа их перпендикулярно полю и градиенту поля (поле в тороиде неоднородно по радиусу тороида). Энергия сообщается ионам переменным магнитным полем, осуществляющим сжатие и расширение плазмы в некотором объеме с помощью дополнительной обмотки, питаемой переменным током (метод «магнитной накачки»).



Методы практического использования энергии термоядерных реакций. Несмотря на то, что управляемые термоядерные реакции еще не осуществлены, существуют различные проекты использованыя энергии этих реакций. В установках, в которых сжатие плазмы осуществляется с помощью магнитного поля, термоядерную энергию можно превращать непосредственно в электрическую: при сжатии энергия магнитного поля переходит в кинетическую энергию плазмы, возникшая в результате этого термоядерная реакция приводит к выделению энергии, возрастанию температуры и давления и к расширению плазмы, но расширение плазмы будет происходить против удерживающих плазму сил магнитного поля, поэтому при расширении энергия плазмы будет превращаться в энергию магнитного поля. Но энергия магнитного поля непосредственно может быть превращена в энергию электрического тока. Другой возможный метод состоит в следующем. Реакция возбуждается в смеси дейтерия и трития (реакция D+T имеет в сто раз большее эффективное сечение, чем реакция D+D, и требует оптимальную температуру 15 кэв $(1,5\cdot 10^8\ \text{град})$ вместо 50 кэв ($5\cdot 10^8$ град) для D+D реакции). При этом на каждый акт D+T возникает нейтрон с энергией 14,1 Мэв. Нейтрон попадает в оболочку, по которой протекает вода, и при упругом столкновении почти полностью передает свою энергию водороду, что приводит к нагреванию воды, которая при циркуляции переносит тепло в парообразователь обычной тепловой машины. В связи с расходованием трития—дорогостоящего материала—возникает проблема его регенерации. Термоядерные реакции позволяют это осуществить. Нейтроны, образующиеся при термоядерной реакции, поглощаются слоем бериллия или свинца, висмута или другого материала, в котором легко осуществляется реакция (n, 2n), в результате чего поток нейтронов увеличивается. Возросший поток нейтронов поглощается в $_3$ Li 6 , в котором они дают обычную реакцию с образованием трития. Таким образом при работе термоядерного реактора может осуществляться расширенное воспроизводство термоядерного горючего (трития).

§ 20. Космические лучи

Понятие о космических лучах. Космическими лучами называются лучи, приходящие на Землю из космического пространства. Это излучение слабо зависит от времени дня или ночи, не связано с положением каких-либо звезд на небесном своде, поэтому считают, что космические лучи приходят из любых точек космоса с одинаковой интенсивностью.

Зависимость интенсивности космического излучения от высоты. С ростом высоты интенсивность космического излучения вначале растет, затем начинает уменьшаться. И после достижения некоторой величины остается

практически постоянной.

Геомагнитный эффект. Широтный эффект. Восточно-западная аномалия. Лучи, достигающие Земной поверхности, имеют некоторую минимальную энергию. Это связано с тем, что Земля окружена магнитным полем. Заряженная частица, входящая в магнитное поле Земли, будет взаимодействовать с ним, в результате чего частица может не достичь поверхности Земли. Частицы, совершая сложное движение, будут стекать вдоль силовых линий магнитного поля к полюсам. Минимальная энергия, с которой частица может достичь поверхности Земли при нормальном падении, определяется широтой ф:

$$E = 1.9 \cdot 10^{10} \cos^4 \varphi \ \partial \theta$$
.

В связи с тем, что минимальная энергия, с которой частицы могут достичь Земли, уменьшается с ростом широты, интенсивность космического излучения возрастает с ростом широты: на экваторе она меньше, чем на полюсе. Это явление носит название широтного эффекта и связано с существованием магнитного поля Земли. Интенсивность космического излучения, распространяющегося в западном направлении, больше интенсивности космического излучения, распространяющегося в восточном направлении (восточно-западная аномалия). Аномалия связана с природой космического излучения. Она говорит о том, что число положительных частиц в космическом излучении больше числа отрицательных частиц.

Первичное и эторичное излучения. Излучение, наблюдаемое на высоте в несколько десятков километров, называется первичным. Оно состоит в основном из протонов (до 91%) (α-частиц 7,5%) и ядер легких (Z ≤ 41) элементов. Первичное излучение—это излучение, приходящее на Землю из Космоса. Вторичное излучение представляет собой продукты взаимодействия первичного излучения с атмосферой Земли. Оно состоит из

электронов, позитронов, мезонов, фотонов.

Мягкий и жесткий компоненты космических лучей. Изучая кривую поглощения космических лучей, физики обратили внимание, что их интенсивность с ростом толщины поглощающего слоя вначале падает быстро, затем очень медленно. Это говорит о том, что в составе вторичных космических лучей имеется сильно поглощаемый компонент (мягкая составляющая) и мало поглощаемый компонент (жесткая составляющая). Мягкий компонент состоит из электронов, позитронов и фотонов, жесткий—из мезонов (в основном—мюонов). Об энергии и проникающей способности

жесткой составляющей говорят опыты с погружением счетчиков на дно Баденского озера на глубину до одного километра, где космические лучи

были зафиксированы надежно.

Методы изучения космических лучей. Қосмические лучи как потоки частиц большой энергии изучаются в принципе теми же методами, что и различные ядерные излучения. Қ этим методам относятся: камеры Вильсона в магнитном поле; счетчики, включаемые, как правило, в схемах совпадений; фотоэмульсии.

Камеры Вильсона позволяют определять импульс и знак заряда частиц; фотоэмульсии—пробег, тип частиц по толщине трека; счетчики—наличие частиц, время их жизни и другие параметры. В последние годы большой материал получен при размещении регистрирующей аппаратуры

на высотных ракетах и спутниках Земли.



Рис. 292

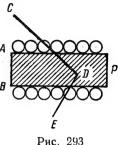
Ливни. Одно из своеобразных и специфических явлений, наблюдаемых с космическими лучами, относится к образованию потоков частиц — ливней. Ливни наблюдаются при прохождении частиц через любое вещество, но обычно они наблюдаются при прохождении космических частиц через тяжелые элементы, например пластины свинца. Если в камере Вильсона поместить свинцовую пластинку, то приблизительно в 20 снимках из 100 наблюдается образование каскадных ливней: десять-двадцать частиц вылетают из пластины как бы из одного места. Теория образования каскадных ливней построена советскими физиками Ландау, Таммом и Беленьким. Картина образования ливня сводится к следующему. Релятивистский электрон, двигаясь в веществе, будет испытывать торможение в поле ядер, что приведет к излучению им у-кванта в направлении своего движения. ү-Квант порождает пару электрон — позитрон с большой энер-Тройка заряженных частиц порождает в свою очередь у-кванты с энергией, приблизительно равной половине их энергии, фотоны в свою очередь порождают пары электрон-позитрон. Совокупность электронов, позитронов и у-квантов и образует ливень, называемый каскадным по механизму своего образования. На рис. 292 приведена фотография в камере Вильсона одного из ливней. Ливни могут образовать и мезоны и нейтральные частицы.

 $\it Ливни$ Оже. Французский физик Оже обнаружил ливни, которые занимают огромные площади. Счетчики, находящиеся на расстоянии до километра, дают совпадение отсчетов. Энергия первичных частиц, вызывающих подобные ливни, оценивается величиной $10^{16}-10^{17}$ Эв (!) при «средней» энергии космических лучей порядка 10^{10} Эв. Наличие частиц

с такой энергией позволяет проводить ряд интересных исследований с космическими лучами, поскольку эта энергия превосходит энергию частиц в современных ускорителях в десятки миллионов раз.

Распад мезонов. Мезоны впервые были открыты в космических лучах. То, что мезоны не могут входить в состав первичного излучения, вытекает

из их радиоактивности. Распад мезонов наблюдается в камерах Вильсона. Время жизни мезонов измеряется с помощью различных радиотехнических схем со счетчиками. Схема измерения времени жизни мезона представлена на рис. 293: Р-пластина плотного вещества, в котором происходит поглощение мезонов: A и B — ряды счетчиков, соединенных параллельно; С - траектория мезона, застрявшего в поглотителе, Е-траектория продукта распада мезона. Время жизни покоящегося мезона определяется по интервалу времени между сигналами от блока счетчиков A, фиксирующего вхождение в поглотитель мезона, и блока В, фиксирующего выход из поглотителя продукта распада. Если обозначить период полураспада покоящегося



мезона через τ_0 , то период полураспада движущегося мезона оказывается большим при измерении «покоящимся» наблюдателем в силу релятивистской

зависимости времени от скорости движения:

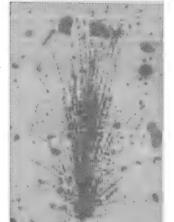


Рис. 294

$$\tau = \tau_0 / \sqrt{1-\beta^2}$$
.

Эта зависимость объясняет, почему мезоны, рожденные в атмосфере на высоте в несколько километров, могут достигать поверхности Земли. Время пролета т в десятки раз превышает время жизни покоящегося мезона $\tau_0 \approx 2$ мксек.

Мезоны космических лучей так же, как и мезоны, получаемые на ускорителях, при встрече с ядрами могут приводить к расшеплению ядра с образованием звезд (рис. 294).

§ 21. Элементарные частицы

В настоящее время процесс познания природы материи сведен, в основном, к познанию свойств некоторой совокупности частиц, носящих название элементарных. Название отражает тот факт, что они не состоят из какихлибо других частиц, они неразложимы далее, но вместе с тем их основное свойство - взаимопревращаемость. К числу элементарных частиц относятся: электрон, протон, нейтрон,

фотон, мезоны, гипероны, нейтрино, странные частицы и античастицы некоторых из перечисленных частиц.

Основные характеристики элементарных частиц. К основным характеристикам элементарных частиц относятся: масса, заряд, спин, магнитный момент, время жизни.

Фотон является элементарным носителем электромагнитного взаимодействия между заряженными частицами. Сам он не имеет заряда. Его энергия определяется его частотой:

$$E = hv$$
.

 $m = \frac{hv}{c^2} = \frac{h}{\lambda c}$,

импульс

$$mc = \frac{hv}{c} = \frac{h}{\lambda}$$
.

Он имеет вращательный момент—спин, равный 1 (в \hbar). Фотон может существовать только в движении со скоростью $c=3\cdot 10^{10}$ см/сек, он не имеет массы покоя: $m_0=0$, его невозможно «остановить», он не может служить началом отсчета. Фотон имеет одну и ту же скорость c в любой инерциальной системе координат. Фотон является бозоном, т. е. подчиняется статистике Бозе—Эйнштейна. При взаимодействии с веществом он может испытывать упругие или неупругие столиновения. Фотонов в атоме,

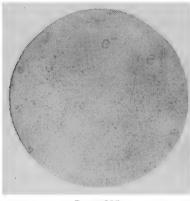


Рис. 295

ядре в «готовом» виде нет, они порождаются в момент перестройки структуры атома, молекулы, ядра.

Электрон является элементарным устойчивым носителем отрицательного заряда (— 1) (в $e=1,6\cdot 10^{-19}\kappa$), стабилен. Масса покоя $m_0=9,108\cdot 10^{-51}$ кг является основной мерой массы элементарных частиц. Спин его 1/2, он подчиняется статистике Ферми—Дирака, является фермионом, для него справедлив принцип запрета Паули. Электрон описывается полувекторным уравнением Дирака, из которого вытекает наличие антиэлектрона, который получил название позитрона.

Позитрон как античастица электрона имеет массу покоя $m_0 = 9,108 \cdot 10^{-28}$ г, спин 1/2, заряд (+1). Магнитный момент его совпадает по направлению со спином. Позитроны были открыты впервые в 1932 г.

американскими учеными Андерсеном, Блэкетом и Оккиалиани при исследовании космических лучей. Вскоре пары электрон — позитрон были обнаружены в камере Вильсона при облучении ее ү-лучами с энергией более І Мэв. На рис. 295 приведена картина образования пар в камере Вильсона, заполненной криптоном и помещенной в магнитное поле так, что позитрон отклоняется вправо, а электрон — влево. Позитроны не долговечны. При встрече с электроном они аннигилируют, образуя два ү-фотона с энергией, не менее 0,511 Мэв каждый.

Протон, или ядро, легкого изотопа водорода, является элементарным носителем единичного (+1) положительного заряда. Его масса $M_p=1836,12$ m_0 , спин равен 1/2, магнитный момент $\mu_p=2,79$ $\mu_{\rm g}$, где $\mu_{\rm g}=\frac{e\hbar}{2M_pc}$ —ядерный магнетон Бора. Протон стабилен, в свободном состоянии протон захватывает электрон, образуя атом водорода. Он является одной из составных частей всех ядер. Протоны ядра могут превращаться в нейтроны с испусканием позитрона и нейтрино:

$$p \longrightarrow n + e^+ + v$$
.

Превращение протона в нейтрон в ядре приводит к позитронной радиоактивности, которая наблюдается у многих искусственно радиоактивных веществ.

Антипротон. Теория Дирака позволяет ожидать, что протон может иметь античастицу, которая должна иметь отрицательный заряд. Для

создания пары протон — антипротон необходима энергия $2M_pc^2=1872~M$ эв. Этой энергии достаточно в системе центра инерции пары, т. е., если соударяющиеся частицы с равными массами движутся навстречу друг другу с одинаковыми энергиями, около 940 M эв. Но если ядро-мишень покоится, а ядро-снаряд движется, то минимальная энергия, необходимая для создания пары, должна быть больше. Это связано с законом сохранения импульса — при ударе «снаряда» ядро-мишень будет двигаться, на создание этого движения требуется дополнительная энергия.

Пороговое значение кинетической энергии частицы снаряда с массой m_1 , падающей на покоящуюся частицу с массой m_2 для создания пары частиц

с массами М, равно:

$$T = 2 \frac{Mc^2 (m_1 + m_2 + M)}{m_2}.$$

Для создания пары нуклонов, например, $M=m_p$ при столкновении протонов $m_1=m_2=m_p$ необходима энергия

$$T = \frac{2m_pc^2 \cdot 3m_p}{m_p} \approx 6m_pc^2,$$

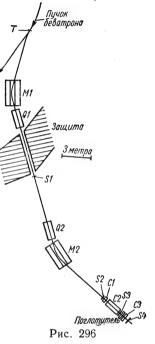
т. е. энергия приблизительно 6 Γ эв, а не 2 Γ эв.

Если пара рождается γ -квантом $(m_1=0)$ или электроном $(m_1\approx 0)$, то пороговое зна-

чение $T = 4m_nc^2$.

Антипротоны до 1955 г. наблюдались при исследовании космических лучей, однако следы, приписываемые антипротонам, не были отождествлены с достаточной уверенностью. Впервые антипротоны были созданы на беватроне в Беркли (США) осенью 1955 г. Чемберленом, Ипсилантисом, Сегре, Вигендом. На рис. 296 приведена схема масс-спектрографа, на котором были отождествлены антипротоны.

Отождествление антипротона сводится к нахождению частицы с зарядом (— e) и массой протона. Масса m_0 вычисляется из импульса $\rho = \frac{m_0 c \beta}{\sqrt{1-\beta^2}}$. Импульс измеряется экспери-



ментально по траектории в магнитном поле магнитов M_1 и M_2 . Скорость $\beta = \frac{v}{c}$ определяется по времени пролета между счетчиками. Протоны из пучка беватрона в мишени T создают пары. Антипротон попадает в магнит M_1 по отключению в котором можно судить о знаке настипа

говорит о том, что заряд (-e), а не (-2e).

Время пролета между счетчиками S_1 и S_2 контролируется счетчиком Черенкова C_1 , реагирующим на частицы с $0.75 < \beta < 0.78$, и C_2 , реагирующим на частицы с $0.75 < \beta < 0.78$, и 0.78, и 0.78,

Тождественность масс протона и антипротона подтверждена с точ-

ностью до 2%.

Спин и магнитный момент антипротона непосредственно еще не измерены.

При аннигиляции протон — антипротон в основном порождаются пионы,

но возможны и другие механизмы выделения энергии.

На рис. 297 показана фотография звезды, возникающей при аннигиляции антипротонов. Большинство наблюденных аннигиляций происходит на ядрах, при этом выделяется энергия больше 1872 Мэв.

Нейтрон—частица, имеющая нулевой электрический заряд, спин его равен 1/2. Не имея электрического заряда, он тем не менее имеет

магнитный момент.

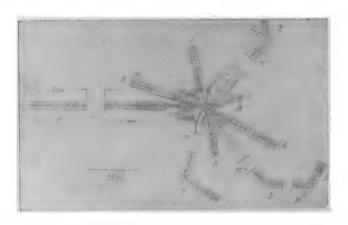


Рис. 297. Аннигиляционная звезда С⁶, в которой обнаруживаются следующие частицы:

Свободный нейтрон имеет массу $m_n=1838,6\,m_0$, большую m_e+m_p , поэтому он оказывается радиоактивным с периодом полураспада $T\approx 1040\,ce\kappa$:

$$n \longrightarrow p + e^- + \tilde{v}$$
.

Антинейтрон также нейтральная частица с массой, равной массе покоя нейтрона, со спином $^1/_2$ и тем же магнитным моментом. Но в отличие от нейтрона, для которого магнитный момент направлен против спина ($\mu_n = -1,830~\mu_{\rm M}$), магнитный момент \tilde{n} направлен по спину и является положительным.

Свободный антинейтрон радиоактивен, распадается на антипротон, позитрон и нейтрино с периодом $T \approx 1040~ce\kappa$:

$$\tilde{n} \longrightarrow \tilde{p} + e + v$$
.

Экспериментально антинейтроны наблюдаются при перезарядке анти-

протонов $\tilde{p} \longrightarrow \tilde{n} + e^- + \tilde{\gamma}$.

Этот процесс наблюдается на фотографиях в пузырьковых камерах в виде резко обрывающегося трека антипротона, с появлением аннигиляционной звезды на его продолжении (рис. 298). Кроме того, \tilde{n} обнаружены путем наблюдения со счетчиком; антипротоны, попадая в поглотитель,

«пропадали». Из поглотителя не вылетали заряженные частицы, но аннигиляционный счетчик показывал наличие выходящей нейтронной частицы.

Антинейтрон может аннигилировать с нейтроном.

Нейтрино и антинейтрино (см. § 10, раздел 8).

 π -Мезоны наблюдаются в космических лучах и при облучении мишени пучком частиц в ускорителях. Наблюдаются заряженные и нейтральные пионы: π^+ , π^- , π° .

Они имеют нулевой спин, масса заряженных пионов равна 273,2 $m_{\rm o}$, а

нейтральных — $264,2 m_a$.

Они нестабильны и распадаются по уравнению:

$$\begin{array}{l} \pi^+ \longrightarrow \mu^+ + \nu \ (T \approx 2, 6 \cdot 10^{-8} \ \text{cek}), \\ \pi^- \longrightarrow \mu^- + \tilde{\nu} \ (T \approx 2, 6 \cdot 10^{-8} \ \text{cek}), \\ \pi^\circ \longrightarrow \gamma + \gamma \ (T \approx 10^{-10} - 10^{-15} \ \text{cek}). \end{array}$$

Пионы являются носителями поля ядерных сил, они были впервые постулированы Юкавой для теоретического объяснения ядерных сил.



Рис. 298

Согласно мезонной теории ядерных сил, нуклонное взаимодействие возникает в результате обмена п-мезонами. Каждый нуклон окружен облаком пионов, имеющим небольшой размер. При сближении нуклонов до расстояния, приблизительно равного размерам пионного облака, между нуклонами наступает сильное взаимодействие, обусловленное обменом п-мезонами.

 μ -Мезоны представляют собой продукты распада π -мезонов или порождаются самостоятельно при взаимодействиях других частиц, $m_{\mu} \approx 206,7~m_e$, $T \approx 2,2\cdot 10^{-6}$ сек. Мюон распадается на легкую заряженную частицу и пару $\nu + \tilde{\nu}$, например,

$$\mu^- \longrightarrow e^- + v + \tilde{v} (T \approx 2.2 \cdot 10^{-6}).$$

K-мезон состоит из частиц четырех видов: K^- , K^+ , K^0_1 , K^0_2 . K^- и K^+ являются античастицами по отношению друг к другу. K^0_1 и K^0_2 различаются временем жизни.

 Γ и п е р о н ы. Кроме указанных частиц, наблюдается целый ряд сверхтяжелых частиц—барионов, или гиперонов, среди которых различают Σ^- , Σ^+ и Λ° -частицы, с массами, превышающими массу нуклонов (см. таблицу на стр. 473).

Число таких частиц непрерывно увеличивается. Так, например, появились сообщения, что в 1960 г. в Дубне открыт антисигма минус гиперон $\tilde{\Sigma}^-$, который является античастицей гиперона Σ^- , но не тождествен с Σ^+ .

хотя имеет одинаковый с ним заряд.

Типы взаимодействия между частицами. Все возможные взаимодействия распадаются на три типа: сильные, электромагнитные и слабые. Сильные взаимодействия проявляются при взаимодействии нуклонов. Носителями этого взаимодействия являются пионы (кванты ядерного поля). Обмен пионами между нуклонами называют также процессом Ю к а в ы. Взаимодействие, обусловленное существованием электрического заряда, называют электромагнитным.

Носителем электромагнитного взаимодействия является фотон (процесс Дирака). При слабом взаимодействии, типичным примером которого является бета-распад, испускается электрон и антинейтрино (процесс Ферми). Процесс Юкавы связывает тяжелые частицы (нуклоны) с л-мезонами. Процесс Ферми связывает тяжелые частицы с легкими. Однако в эту схему не укладываются р. и К-мезоны и гипероны, которые были названы в силу этого «странными» частицами. Время их жизни лежит в интервале 10^{-8} — 10^{-10} сек, что характерно для слабых взаимодействий. Однако они образуются при сильных взаимодействиях с нуклонами, для которых характерное время порядка 10^{-28} сек. Это расхождение между ожидаемым и наблюдаемым временем жизни (в 10^{14} раз) и обусловило их название—«странные частицы».

Решение этого парадокса было найдено в гипотезе «совместного рождения» — странные частицы рождаются группами, по нескольку штук.

Сильное взаимодействие действует только на несколько частиц одновременно. Поэтому и обратная реакция «сильного» типа должна протекать с несколькими частицами, что мало вероятно, поэтому обратная реакция не протекает и происходит распад по слабому типу. Странные частицы в результате разлета совместно рожденных частиц уходят от своей гибели по сильному типу.

Принцип совместного рождения (не менее двух частиц) отражается

в законе сохранения изотопического спина.

Изотопический спин. Ядерные силы (сильное взаимодействие) обладают свойством зарядовой независимости—взаимодействие p-p, n-n, p-n одинаково, и, если отвлечься от электрических полей, то протон и нейтрон становятся как бы неразличимы—они ведут себя одинаковым образом. Поэтому нуклон можно считать частицей, которая может находиться в двух зарядовых состояниях: +1 (протон) и 0 (нейтрон), он образует зарядовый дублет со средним зарядом 1/2. Эту идею Гейзенберг воплотил с системе математических уравнений, формально напоминающих уравнения Паули для электрона, учитывающих спин. Математическую величину, учитывающую зарядовое состояние, Гейзенберг назвал, по аналогии, и зо то пи чес к и м с п и н о м. Изотопический спин нуклона равен 1/2. Его «проекция» на направление отсчета, равная +1/2, соответствует протону и -1/2—нейтрону. Факт зарядовой независимости формулируется в виде закона сохранения изотопического спина.

Понятие изотопического спина было распространено на пионы, которые образуют зарядовый триплет π^+ , π^- , π° , со средним зарядом 0.

Триплет можно описать в виде пиона с изотопическим спином 1, с про-

екциями 1, 0, -1.

Понятие странности. Важной физической величиной, сохраняющейся при реакциях между элементарными частицами, является странность,

·									
	Частица		Спин (в ħ)	Масса покоя (в <i>m</i> ₀)	Среднее время жизни (в <i>сек</i>)	Продукты распада			
	кси	≅-	1/2 (?)	2585	от 10 ⁻¹⁰ до	Λ° + π-			
Барионы	Ξ°		1/2 (?)	На объ	наружена				
	сигма	Σ+	1/2	2325	0,8·10 ⁻¹⁰	$p+\pi^{\circ}; n+\pi^{+}$			
	Chima	Σ-	1/2	2341	1,7 · 10 -10	$n+\pi^-$			
		Σ°	1/2	2324	<10-11	$\Lambda^{\circ} + \gamma$			
	лямбда	Λ°	1/2	2182	2,7.10-10	$p+\pi^-$; $n+\pi^\circ$			
	протон	р	1/2	1836,2	Стабилен				
	нейтрон	•	1/2	1838,6	$\sim 1010 \pm 26$	$p+e^-+\tilde{v}$			
	•					$\mu^{+} + \nu$; $\pi^{+} + \pi^{\circ}$; $\pi^{+} + \pi^{+} + \pi^{\circ}$			
	(К-мезон	ι <i>K</i> +	0	966,5	1,2.10-8	$\pi^{+} + \pi^{\circ} + \pi^{\circ}; \ \mu^{+} + \nu + \pi^{\circ};$			
						$e^+ + v + \pi^\circ$			
						$\mu^- + \tilde{\nu}; \pi^- + \pi^\circ;$			
						$\pi^- + \pi^- + \pi^+$			
Мезоны		K -	0	966,5	1,2.10-8	$\pi^- + \pi^\circ + \pi^\circ; \mu^- + \tilde{v} + \pi^\circ;$			
		۰	_		1 10 10	$e^- + v + \pi^{\circ}$			
	{	K_1	0	965	1.10-10	$\pi^+ + \pi^-; \pi^\circ + \pi^\circ$			
		K_{1}° K_{2}°	0	965	От 3.10-8	$\pi^{+} + e^{-} + \tilde{v}; \ \pi^{-} + e^{+} + \tilde{v}^{-}$			
					до 10 ⁻⁶	$\pi^{+} + \mu^{-} + \tilde{v}; \pi^{-} + \mu^{+} + \tilde{v}^{-}$			
	l			070.0	0.0.10=	$\pi^+ + \pi^- + \pi^\circ; \pi^\circ + \pi^\circ + \pi^\circ$			
	пион	π+	0	273,2	2,6.10-8	$\mu^+ + \nu$			
		π-	0	273,2	2,6·10 ⁻⁸ Or 10 ⁻¹⁶	$\mu^- + \tilde{\nu}$			
	(π°	0	264,2	до 10-15	γ+γ			
. <u>.</u>	(–	1/	206,7	2,2.10-6	$e^- + v + \tilde{v}$			
	МЮОН	μ-	1/2	200,7	2,2.10 Стабилен	" " " " " " " " " " " " " " " " " " "			
Й.	электрон <i>е</i> - нейтрино v		1/2 1/2	<2.10-4	Стабилен				
Лептоны	фотон	10 V γ	1 72	0	Стабилен				
Л	· фотон	Y	١ '		Claumen				
			I	I	1	I			

которая вводится следующим образом. Каждый зарядовый мультиплет характеризуется определенным средним зарядом. Например, нуклон имеет средний заряд 1/2 (в единицах e), антинуклон—1/2; пион имеет нулевой заряд и т. д. За начало отсчета среднего заряда принимается заряд нуклона, т. е. 1/2. Странностью мультиплета называется физическая величина, равная удвоенному расстоянию между ее средним зарядом и зарядом нуклона. Тогда, по определению, странность нуклона равна нулю. Странность антинуклона равна 0. Странность Σ -гиперона равна—1, и его заряд является началом отсчета для античастиц. Можно ожидать, что существует антисигма-гиперон со странностью +1. Действительно, в 1960 г. был открыт Σ -. Для мезонов за начало отсчета принят средний заряд пиона, т. е. 0. Тогда странность K-частицы будет равна +1 для дублета (K^+, K°) и -1 для дублета (K^-, K°) .

В теории элементарных частиц доказывается, что странность сохраняется при сильных и электромагнитных взаимодействиях. Поэтому страиность вступающих в реакцию частиц должна равияться странности продуктов распада. Это полностью объясняет гипотезу совместного рождения. При столкновении обычных частиц могут образоваться только такие странные частицы, полная странность которых равна нулю.

Проблема элементарных частиц. Эта проблема является одной из важнейших современной физики. Необходимо создание новой теории, которая объяснила бы наблюдаемый спектр масс частиц, взаимодействие между пими, время жизни и другие их характеристики. Первые теории (Гейзенберг) повлекли за собой введение новых физических идей—нелинейное уравнение, квантование пространства. Возможно, что для созданил новой теории потребуется коренная ломка современных представлений.

Физика твердого тела

§ 1. Виды связей атомов в твердых телах

Свойство твердых тел сохранять свою форму объясняется сильной связью между составляющими его атомами. По характеру связей твердые

тела можно разбить на несколько типов.

Молекулярная связь. Твердые тела с молекулярной связью характеризуются малой твердостью и низкой температурой плавления. Типичными примерами молекулярных твердых тел являются органические вещества. Отдельные атомы в них образуют комплексы, группы, которые связаны

между собой слабыми силами такого же типа, как и в жидкостях.

Гетерополярная, или ионная, связь. Типичными примерами веществ с гетерополярным типом связи являются соединения щелочных металлов с галогенами, например NaCl. В результате образования ионов Na+ и Cl-между ними возникает кулоновское притяжение. Взалмодействие большого числа ионов разного знака приводит к образованию устойчивой конфигурации, в которой, как правило, ионы занимают периодически правильные положения в пространстве, т. е. вещества с ионной связью образуют обычно кристаллы.

Гомополярная, или атомная, связь. Атомная связь является наиболее сильной из всех типов связи. Вещества с атомной связью также образуют кристаллы. Типичными примерами веществ с атомной связью являются алмаз, кремний, германий. Атомная связь возникает между одинаковыми атомами в результате особого квантомеханического эффекта, называемого обменным эффектом. Обменные силы возникают при взаимодействии между атомами, которое приводит к обобщению их электронов, к обмену электронами. Важнейшей особенностью обменных сил является их резкая зависимость от направления спинов электронов, осуществляющих связь между взаимодействующими атомами. Связь будет сильной только в том случае, если спины антипараллельны. Второй важнейшей особенностью обменных сил является то, что они обладают свойствами насыщения — связь осуществляется лишь парой электронов. Добавление третьего электрона не приводит к увеличению связи. Эта особенность обменных сил вытекает из первой особенности, поскольку добавление третьего электрона приводит к образованию связи, в которой два электрона имеют параллельные спины. В силу этого атомная связь называется парноэлектронной связью. Принимать участие в обменных связях могут лишь электроны наружной незаполненной оболочки атомов, поэтому атомную связь называют валентной или ковалентной. При атомной связи вероятность обнаружить электрон вблизи одного из ядер взаимодействующих атомов может быть или одинаковой, или разной. Предельным случаем атомной связи является ионная связь.

Металлическая связь. Одной из разновидностей атомной связи является металлическая связь. Обычно считается, что валентные электроны атомов

металлов коллективизируются, принадлежат одновременно всей решетке. Это коллективизирование относится и к электронам внутренних оболочек, однако их «свобода» значительно ограничена.

§ 2. Элементы зонной теории твердого тела

Общее понятие о зонной структуре. Зонная структура кристаллов (твердых тел) является основой большинства современных представлений о механизмах различных явлений в изоляторах (диэлектриках), полупроводниках и проводниках (металлах). В самых общих чертах это представление сводится к тому, что электрон в твердом теле имеет энергию, непрерывно меняющуюся в определенных интервалах: $(E_{1\text{мин}}, E_{1\text{макс}})$, $(E_{2\text{мин}}, E_{2\text{макс}})$, $(E_{3\text{мин}}, E_{3\text{макс}})$, разделенных областями запрещенных значений энергии.

Интервалы разрешенных значений носят название зон разрешены их значений энергии, интервалы энергий, не осуществляющихся в кристаллах, носят название запрещенных зон. Число возможных состояний в разрешенных зонах конечно, что в силу запрета Паули приводит к конечному числу электронов, обладающих энергией в данной зоне. Переход электрона из зоны в зону связан с изменением энергии на величну, не меньшую ширины запрещенной зоны. Переход может осуществляться за счет энергии тепловых колебаний решетки, освещения, электрического поля. Теоретически зонная структура кристаллов пояряется при решении уравнения Шредингера для кристалла после ряда упрощений, сводящих задачу для кристалла к одночастичной задаче. К зонной структуре можно подойти, исходя из опыта. Например, спектры поглощения твердых тел в оптической области и области мягких рентгеновых лучей состоят из отдельных широких полос. Это говорит о том, что электроны твердого тела могут поглощать только такую энергию, которая не меньше ширины запрещенной зоны:

$$hv \ge E_{n+1 \text{ MHH}} - E_{n \text{ MAKC}}$$

и не больше расстояния между дном одной зоны и потолком другой, более высокой зоны.

§ 3. Функция Гамильтона для кристалла

Гамильтониан криеталла как квантомеханической системы учитывает энергию движения электронов и ядер, энергию частиц в полях и энергию их взаимодействия. Состояние кристалла описывается уравнением Шредингера для стационарного состояния:

$$\hat{H}\Psi = \left[\sum_{i} -\frac{\hbar^{2}}{2m} \Delta_{i} + \sum_{\alpha} -\frac{\hbar^{2}}{2M_{\alpha}} \Delta_{\alpha} + \frac{1}{2} \sum_{i \neq j} \frac{e^{2}}{r_{ij}} + U(\mathbf{r}_{i}, \mathbf{R}_{\alpha}) + V_{0}(\mathbf{R}_{1}, \mathbf{R}_{2}, \ldots)\right] \Psi = E\Psi.$$

где первые два члена представляют собой операторы кинетической энергии электронов и ядер, третий член—энергия попарного взаимодействия электронов, четвертый член—энергия взаимодействия всех электронов со всеми ядрами, пятый член—энергия взаимодействия ядер между собой; Ψ (\mathbf{r}_i , R_{α})— волновая функция кристалла, зависящая от координат электронов \mathbf{r}_i и ядер R_{γ} , E—искомое значение энергии кристалла. Решив это уравнение, можно найти все собственые функции и собственные значения энергии. Собственная функция, дающая максимальную вероятность, позволит найти наиболее устойчивую комбинацию атомов, т. е. теоретически получить структуру кри-

сталла. Однако это уравнение содержит $3(Z+1)\,n$ координат частиц. Естественно, что уравнение, содержащее столь большое число переменных, не решается точно. Это уравнение может быть решено лишь путем сведения уравнения для кристалла к уравнению для одной частицы. Сведение проводится путем ряда более или менее естественных предположений. Ими являются адиабатическое и одноэлектронное приближение.

Адиабатическое приближение. Согласно адиабатическому приближению частицы кристалла делятся на легкие—электроны и тяжелые—ядра. Характер движения тех и других различен. Очевидно, что скорости движения тяжелых частиц много меньше скорости движения легких частиц. За некоторое малое время, когда легкие частицы пройдут большой путь, положение тяжелых частиц изменится мало, поэтому можно считать, что ядра находятся в состоянии покоя. В таком случае гамильтониан упрощается: второй член в нем обращается в нуль, пятый член—энергия взаимодействия ядер—превращается в константу, и выбором начала отсчета энергии ее можно обратить в нуль. Точность адиабатического приближения по энергии велика—

порядка $\frac{m}{M}$, т. е. сотые доли процента, тем не менее оно не учитывает

целого ряда важных эффектов, прежде всего сопротивление электрическому току. Для описания подобных явлений необходимо предполагать, что ядра совершают движение, простейшей формой которого являются малые колебания вокруг положения равновесия. Математически движение ядер вводится в уравнение путем предположения, что волновую функцию кристалла можно представить в виде произведения двух функций:

$$\Psi (\mathbf{r}_i, \mathbf{R}_{\alpha}) = \tilde{\Psi} (\mathbf{r}_i, \mathbf{R}_{\alpha}) \xi (\mathbf{R}_{\alpha}),$$

где $\xi\left(R_{\alpha}\right)$ описывает «медленное» движение ядер, которое оказывает воздействие на движение электронов посредством параметрической зависимости волновой функции электронов $\tilde{\Psi}$ от координат ядер R_{α} .

Таким образом, адиабатическое приближение сводит написанное выше

уравнение для кристалла к уравнению вида:

$$\sum_{i} -\frac{\dot{h}^{2}}{2m} \Delta_{i} \Psi \left(\mathbf{r}_{i}, \mathbf{R}_{\alpha}^{0}\right) + \left[\frac{1}{2} \sum_{i \neq j} \frac{e^{2}}{\mathbf{r}_{ij}} + U \left(\mathbf{r}_{i}, \mathbf{R}_{\alpha}^{0}\right)\right] \Psi = E \Psi \left(\mathbf{r}_{i}, \mathbf{R}_{\alpha}^{0}\right),$$

которое также является уравнением со многими переменными и не может

быть точно решено.

Одноэлектронное приближение. Наиболее кардинальным шагом в теории твердого тела является переход от многочастичной задачи к задаче одноэлектронной. Для этого гамильтониан реально взаимодействующих частиц кристалла необходимо заменить гамильтонианом невзаимодействующих частиц, который имеет вид суммы гамильтонианов для частиц.

Энергию взаимодействия электронов с ядрами можно представить в виде суммы членов, каждый из которых представляет собой энергию одного

электрона в поле всех покоящихся ядер:

$$U(\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_2, \ldots, \mathbf{R}_1^0, \mathbf{R}_2^0, \ldots) = \sum_i U_i(\mathbf{R}_1^0, \mathbf{R}_2^0, \ldots) = \sum_i U(\mathbf{r}_i).$$

Необходимо теперь упростить энергию взаимодействия электронов. Выделим мысленно один электрон и будем следить за его движением. Он будет двигаться в потенциальном поле всех ядер и всех остальных электронов. Если обозначить поле, создаваемое всеми остальными движущимися электронами в месте нахождения выделенного электрона, через Ω (\mathbf{r}_i), то в таком случае энергию попарного взаимодействия можно представить в виде суммы:

$$\frac{1}{2}\sum_{i\neq i}\frac{e^2}{r_{ij}}=\sum_{i}\Omega_i(\mathbf{r}_i).$$

Потенциальное поле Ω_i (\mathbf{r}_i) носит название самосогласованного поля. Замена кулоновского поля электронов неким самосогласованным полем является наиболее слабым пунктом зонной теории. Это вытекает хотя бы из того, что поле Ω_i (\mathbf{r}_i) не может быть теоретически вычислено (даже для атома, где существуют приближенные методы Хартри и Фока), фактически оно сводится к константе с тем, чтобы его можно было положить равным нулю. Однако в настоящее время это единственно возможный путь для решения задачи о кристалле. Замена системы взаимодействующих частиц системой невзаимодействующих частиц сводит многочастичную задачу к одночастичной. Так как теперь гамильтониан кристалла можно представить в виде суммы гамильтонианов невзаимодействующих частиц:

$$\hat{H} = \sum_{i} \hat{H}_{i} = \sum_{i} \left[-\frac{\hbar^{2}}{2m} \Delta_{i} + U_{i} (\mathbf{r}_{i}) + \Omega_{i} (\mathbf{r}_{i}) \right],$$

то решение этого уравнения находится элементарно: волновая фучкция системы представляет собой произведение волновых функций каждого электрона, а энергия кристалла представляет собой сумму энергий каждого электрона:

$$\Psi (\mathbf{r}_{1}, \mathbf{r}_{2}, \ldots) = \psi_{1}(\mathbf{r}_{1}) \psi_{2}(\mathbf{r}_{2}) \ldots; E = \sum_{i} E_{i}.$$

При этом волновая функция и величина энергии произвольного электрона находятся из решения уравнения (индекс «i» опущен):

$$-\frac{\hbar^{2}}{2m} \Delta \psi (\mathbf{r}) + [\Omega (\mathbf{r}) + U (\mathbf{r})] \psi (\mathbf{r}) = E \psi (\mathbf{r}).$$

Поля Ω и U можно объединить в одно поле $V(\mathbf{r}) = \Omega(\mathbf{r}) + U(\mathbf{r})$. Относительно поля $V(\mathbf{r})$ можно сказать, что оно представляет собой поле решетки кристалла (вместе с остальными электронами). Самое общее предположение, какое можно сделать о его характере, состоит в том, что $V(\mathbf{r})$ является периодическим полем с периодом решетки кристалла:

$$V(\mathbf{r} + \mathbf{a}) = V(\mathbf{r}); \ \mathbf{a} = n_1 \mathbf{a}_1 + n_2 \mathbf{a}_2 + n_3 \mathbf{a}_3,$$

где n_1 , n_2 , n_3 —целые числа, a_1 , a_2 , a_3 —периоды решетки по осям кристалла. Уравнение Шредингера для электрона в периодическом поле. Решение уравнения Шредингера обладает одним очень важным свойством. Пусть ψ (г) является решением уравнения:

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \Delta \psi + V(\mathbf{r}) \psi = E \psi,$$

где $V\left(\mathbf{r}+\mathbf{a}\right)=V\left(\mathbf{r}\right)$ есть периодическая функция. Перенесем начало отсчета координат на целое число периодов решетки:

$$x' \longrightarrow x + n_1 a_1;$$
 $\frac{\partial}{\partial x} = \frac{\partial}{\partial x'} \cdot \frac{\partial x'}{\partial x} = \frac{\partial}{\partial x'};$ $\frac{\partial^2}{\partial x^2} = \frac{\partial^2}{\partial x'^2},$ $y' \longrightarrow y + n_2 a_2;$ $z' \longrightarrow z + n_3 a_3;$

тогда

$$\Delta \psi (x + n_1 a_1, \ldots) + \frac{2m}{\hbar^2} [E - V (x + n_1 a_1, \ldots)] \psi (x + n_1 a_1, \ldots) = 0.$$

Но так как $V\left(x+n_{1}a_{1},\ldots\right)=V\left(x,\ y,\ z\right)$, то $\psi\left(x+n_{1}a_{1},\ y+n_{2}a_{2},\ z+n_{3}a_{3}\right)$ удовлетворяет тому же самому уравнению, что $\psi\left(x,\ y,\ z\right)$. В таком случае эти решения должны отличаться лишь множителем, равным по модулю единице (условие нормировки). Следовательно, $\psi\left(\mathbf{r}+\mathbf{a}\right)=\mathbf{e}^{i\alpha}\psi\left(\mathbf{r}\right)$, где α —про-

извольная вещественная величина. Естественно, желательно ввести в условие вектор трансляции (смещения начала координат) а. Его можно ввести, если положить: $\alpha = (ka)$. Тогда $\psi(\mathbf{r}+\mathbf{a}) = \mathbf{e}^{i\ (ka)}\psi(\mathbf{r})$, где \mathbf{k} —произвольный вектор. Это основное трансляционное условие, накладываемое на решение уравнения Шредингера в периодическом поле.

Функция Блоха. Трансляционное условие будет выполнено автоматически, если искать решение в виде $\psi(\mathbf{r}) = e^{i \, (\mathbf{k} \mathbf{r})} \phi(\mathbf{r})$, где $\phi(\mathbf{r})$ должна быть перио-

дической функцией с периодом кристалла $\phi(\mathbf{r} + \mathbf{a}) = \phi(\mathbf{r})$. Тогда

$$\psi(r+a) = e^{i(k, r+a)} \varphi(r+a) = e^{i(ka)} \psi(r).$$

Решение в таком виде представляет собой плоскую волну, модулированную по амплитуде с периодом, равным периоду решетки. Вектор \mathbf{k} имеет размерность обратной длины, поэтому его можно назвать волновым вектором. Ему соответствует некоторый вектор $\mathbf{P} = \hbar \mathbf{k}$, который называется к вазии и м п у ль сом. Название «квазиимпульс» отражает тот факт, что плоская волна свободного движения определяется импульсом частицы, роль которого в кристалле играет квазиимпульс. Кроме того, квазиимпульс для движения в кристалле имеет то же значение, что и импульс для свободного движения.

Периодичность квазиимпульса. Квазиимпульс P, или k, определяется с точностью до вектора обратной решетки, умноженного на 2π . Обратная решетка определяется своим базисом b_1 , b_2 , b_3 , который связан с базисом прямой решетки соотношениями:

$$b_{1} = \frac{[a_{2}a_{3}]}{(a_{1}[a_{2}a_{3}])} = \frac{1}{V_{a}}[a_{2}a_{3}];$$

$$b_{2} = \frac{1}{V_{a}}[a_{3}a_{1}];$$

$$b_{3} = \frac{1}{V_{a}}[a_{1}a_{2}].$$

Тогда

$$(\mathbf{b}_i \mathbf{a}_j) = \delta_{ij}$$

Если определить два вектора:

$$a = n_1 a_1 + n_2 a_2 + n_3 a_3$$
; $b = m_1 b_1 + m_2 b_2 + m_3 b_3$,

где $n_1,\ n_2,\ n_3,\ m_1,\ m_2,\ m_3$ — целые числа, то скалярное произведение (ab) дает целое число:

$$(ab) = n_1 m_1 a_1 b_1 + n_2 m_2 a_2 b_2 + n_3 m_3 a_3 b_3 = n_1 m_1 + n_2 m_2 + n_3 m_3.$$

В таком случае, если ${\bf k}' = {\bf k} + 2\pi {\bf b}$, то

$$e^{i(k'a)} = e^{i(k+2\pi b, a)} = e^{ika}$$
.

Замена ${\bf k}$ на ${\bf k}+2\pi{\bf b}$ дает физически эквивалентное состояние, поэтому

$$E(\mathbf{k} + 2\pi \mathbf{b}) = E(\mathbf{k}).$$

Нормировка в ящике. Пусть твердое тело представляет собой куб с ребром L. В этом случае все пространство можно представить заполненным подобными кубами. Тогда нормированная к единице по объему куба волновая функция будет иметь вид:

$$\psi(\mathbf{r}) = N^{-1/2} e^{i(\mathbf{k}\mathbf{r})} \varphi(\mathbf{r}),$$

если $\int\limits_{V_a} \phi^*\left(\mathbf{r}\right) \phi\left(\mathbf{r}\right) d\tau = 1$ по объему V_a одной элементарной ячейки, а N—

число таких ячеек.

Чтобы избежать граничных условий, удобно задать условие периодичности в виде:

$$\psi(x+L, y, z) = \psi(x, y+L, z) = \psi(x, y, z+L) = \psi(x, y, z).$$

Это условие приводит к тому, что квазиимпульс (волновой вектор) оказывается дискретным:

$$\psi(x+L, y, z) = e^{i[(K_x(x+L)+K_yy+K_zz)]} \varphi(r) = e^{iK_xL} \psi(r),$$

или

$$K_x = \frac{2\pi}{L} m; \ m = 0, \pm 1, \pm 2, \dots$$

Если учесть, что квазиимпульс определяется с точностью до вектора обратной решетки, то можно сказать, что «главное значение» квазиимпульса лежит в интервале:

$$K_x = 0; \quad \frac{2\pi}{N_1 a}; \quad \frac{4\pi}{N_1 a}; \quad \dots; \quad \frac{2\pi (N-1)}{N_1 a}; \quad \frac{2\pi}{a}$$

где N_1 — число атомов вдоль ребра куба (для каждого компонента волнового

вектора).

Уравнение для кристалла может быть решено только приближенными методами теории возмущения. Существуют два приближения— теория свободного (квазисвободного) электрона и теория связанного (квазисвязанного) электрона. Они отличаются выбором волновой функции нулевого приближения, но приводят в конечном счете к одинаковым результатам—зонной структуре спектра энергии кристалла.

Теория связанного электрона. 1. Волновая функция нулевого приближения. Чтобы найти энергию электрона в кристалле с известным распределением потенциала V (г), необходимо составить уравнение Шредингера:

$$\hat{H}\psi = E\psi$$

где

$$\hat{H} = -\frac{\hbar^2}{2m} \Delta + V \text{ (r)}.$$

Чтобы решить это уравнение, будем исходить из уравнения для атома:

$$\hat{H}_{0}\psi_{0}(\mathbf{r}) = E_{a}\psi_{0}(\mathbf{r}); \quad \hat{H}_{0} = -\frac{\hbar^{2}}{2m} + U(\mathbf{r}).$$

Если положим, что $\hat{H} = \hat{H}_a + W$, то

$$\hat{W} = \hat{H} - \hat{H}_0 = V(\mathbf{r}) - U(\mathbf{r}),$$

т. е. оператор возмущения будет равен разности между периодическим полем кристалла и полем изолированного атома в данном месте. Очевидно, что вблизи ядра $\dot{W}\approx 0$. Максимальное значение \dot{W} будет в области, наиболее удаленной от ядер. Чтобы найти величину энергии электрона в кристалле, необходимо исходить из волновых функций атома. Волновая функция какого-либо атома, занимающего узел решетки с координатами $(n_1a_1,\ n_2a_2,\ n_3a_3)$, будет зависеть от расстояния до ядра. Если же ввести текущий, переменный радиус-вектор \mathbf{r} , а положение ядра характеризовать вектором $\mathbf{n}=n_1\mathbf{a}_1+n_2\mathbf{a}_2+n_3\mathbf{a}_3$, тогда выражение для расстояния от ядра для электрона в данном атоме будет равно $\mathbf{r}-\mathbf{n}$. Следовательно, атомную функцию можно представить в виде:

$$\psi_0 (r-n)$$
.

Можно ли считать, что $\psi_0\left(\mathbf{r}-\mathbf{n}\right)$ или их суммы являются достаточно верными выражениями Для нулевого приближения волновой функции элект-

рона в кристалле? Нет, потому что она не удовлетворяет основному условию — условию при трансляции. Такой волновой функцией будет следующая комбинация:

$$\psi_{0k}(\mathbf{r}) = \sum_{n_1, n_2, n_3} e^{i(\mathbf{k}, \mathbf{n})} \psi_0(\mathbf{r} - \mathbf{n}).$$

Действительно, если $\mathbf{m} = m_1 \mathbf{a}_1 + m_2 \mathbf{a}_2 + m_3 \mathbf{a}_3$; $m_1, m_2, m_3 -$ целые числа, то

$$\begin{split} \psi_{0k}\left(r+m\right) &= \sum_{n} \, e^{\ell \, \left(k, \, \, n\right)} \, \psi_{0}\left(r+m-n\right) = \\ &= e^{\ell \, \left(k, \, \, m\right)} \sum_{n} \, e^{\ell \, \left(k, \, \, n-m\right)} \, \psi_{0}\left[r-(n-m)\right] = e^{\ell \, \left(k, \, \, m\right)} \times \\ &\times \sum_{1} e^{(k, \, l)} \, \psi_{0}\left(r-l\right) = e^{\ell \, \left(k, \, \, m\right)} \, \psi_{0k}\left(r\right). \end{split}$$

2. Энергия электрона в кристалле. Для вычисления энергии электрона в кристалле будем исходить из $\psi_{a\mathbf{k}},\;E_a$ и $\hat{W}.$ Тогда, согласно теории возмущения, поправка к энергии в первом приближении равна среднему значению оператора возмущения. Для усреднения необходимо взять собственную функцию невозмущенного состояния:

$$E = E_a + \langle \hat{W} \rangle = E_a + \frac{\int \psi_{0k}^* \hat{W} \psi_{0k} d\tau}{\int \psi_{0k}^* \psi_{0k} d\tau},$$

или это выражение можно получить непосредственной подстановкой $\psi_{\mathbf{ok}}$ в уравнение $(\dot{H}_0 + \dot{W}) \psi_{0\mathbf{k}} = E \psi_{0\mathbf{k}}$. После умножения на $\psi_{0\mathbf{k}}^*$ и интегрирования по всему кристаллу получится как раз написанное выше соотношение. Его необходимо упростить. Для этого в полученное уравнение подставим:

$$\begin{split} \psi_{0\mathbf{k}}\left(r\right) &= \sum_{n} e^{i \; (\mathbf{k} n)} \psi_{0}\left(r - n\right), \\ \psi_{0\mathbf{k}}^{*}\left(r\right) &= \sum_{l} e^{-i \; (\mathbf{k}, \; l)} \psi_{0}^{*}\left(r - l\right). \end{split}$$

олучаем:
$$E = E_a + \frac{\int \sum_{\mathbf{l}, \mathbf{n}} e^{-t \, (\mathbf{k}, \mathbf{l})} \, \psi_{ok}^* \, (\mathbf{r} - \mathbf{l}) \, [V \, (\mathbf{r}) - U \, (\mathbf{r} - \mathbf{n})] \, e^{t \, (\mathbf{k}, \mathbf{n})} \, \psi_{ok} \, (\mathbf{r} - \mathbf{n}) \, d\tau}{\sum_{\mathbf{l}, \mathbf{n}} \int e^{-t \, (\mathbf{k}, \mathbf{l})} \psi_{ok} \, (\mathbf{r} - \mathbf{l}) \, \psi_{ok} \, (\mathbf{r} - \mathbf{n}) \, e^{t \, (\mathbf{k}, \mathbf{n})} \, d\tau}$$

Упрощаем знаменатель:

$$\int \psi_{0k}^*(r-1) \, \psi_{0k}(r-n) \, d\tau = \begin{cases} 1 & \text{при } 1 = n, \\ S_{1, n} & \text{при } 1 \neq n. \end{cases}$$

 $S_{1,n}$ — величина много меньшая единицы; она определяется перекрытием волновых функций различных атомов. Но волновые функции атомов убывают вдали от ядер по экспоненциальному закону. В таком случае знаменатель будет равен:

 $N\sum_{n=1}^{\infty}e^{i(\mathbf{k},n-1)}S_{\mathbf{l},n}\approx N,$

где N — число атомов в данном кристалле. Упростим числитель. Для этого необходимо учесть, что он зависит фактически не от 1 и п, а от их разности. Действительно, положим $\mathbf{r} = \mathbf{r}' + \mathbf{1}$, т. е. зафиксируем положение некоторого ядра (1). Тогда

$$\sum_{l=n}^{n} e^{i(\mathbf{k}, n-1)} \int \psi_{0k}(\mathbf{r}') [V(\mathbf{r}') - U(\mathbf{r}' - (n-1)] \psi_{0k} [\mathbf{r}' - (n-1) d\tau].$$

Но $\mathbf{r'}$ —это переменная интегрирования, она пробегает те же значения, что и \mathbf{r} , поскольку интегрирование ведется по объему одного и того же кристалла. Полученное выражение показывает, что \mathbf{n} и \mathbf{l} входят действительно только в виде разности $\mathbf{n} - \mathbf{l} = \mathbf{m}$, но при этом сумма содержит N одинаковых членов:

$$\begin{split} E = E_a + N \sum_{\mathbf{m}} \mathbf{e}^{i \ (\mathbf{k}, \ \mathbf{m})} \frac{1}{N} \int \psi_{\mathbf{0}\mathbf{k}}^* (\mathbf{r}') \left[V \ (\mathbf{r}') - U \ (\mathbf{r}' - \mathbf{m}) \right] \times \\ \times \psi_{\mathbf{0}\mathbf{k}} \left(\mathbf{r}' - \mathbf{m} \right) d\tau'. \end{split}$$

Рассмотрим интеграл при m=0; он зависит только от разности $V(\mathbf{r}')-U(\mathbf{r}')=W(\mathbf{r}')$. Обозначим интеграл через $C\colon C=\int |\psi_0(\mathbf{r}')|^2 \, W(\mathbf{r}') \, d\tau'$. (Всего таких интегралов будет N.) Величина C дает усредненное значение поля возмущения. Знак ее зависит от хода $W(\mathbf{r}')$. Если $W(\mathbf{r}')\lessgtr 0$, то и $C\lessgtr 0$. Если $W(\mathbf{r}')$ —знакопеременная функция, то величина и знак C будут зависеть как от хода $W|\mathbf{r}'|$, так и от $|\psi_0(\mathbf{r}')|^2$. Знак C определяет, будет ли атомный уровень E_a опускаться $(C\leqslant 0)$ или подниматься (C>0) при переходе от свободного атома к кристаллу. Рассмотрим теперь случай, когда $\mathbf{m}\neq 0$. Очевидно, что если \mathbf{m} —велико,

Рассмотрим теперь случай, когда $\mathbf{m} \neq 0$. Очевидно, что если \mathbf{m} — велико, то перекрытие волновых функций $\psi_{0\mathbf{k}}(\mathbf{r}')$ и $\psi_{0\mathbf{k}}(\mathbf{r}'-\mathbf{m}')$ не произойдет, интеграл обратится в нуль. Следовательно, интеграл и сумму необходимо

распространить только на ближайшие соседние атомы.

Интеграл можно обозначить через A (m):

$$A(\mathbf{m}) = \int \psi_{0k}^{*}(\mathbf{r}') [V(\mathbf{r}') - U(\mathbf{r} - \mathbf{m})] \psi_{0k}(\mathbf{r}' - \mathbf{m}) d\tau.$$

Этот интеграл представляет собой величину, определяемую перекрытием волновых функций разных атомов и потенциалом возмущения, так что он является обменным интегралом, т. е. описывает взаимодействие соседних атомов, которое приводит к обмену состояниями, или, грубо говоря, электронами. Это специфически квантовый эффект, он является следствием неразличимости электронов. В таком случае:

$$E = E_a + C + \sum_{m} A(m) e^{t (k m)},$$

при этом сумма берется по малым m. Величина суммы существенно зависит от характера поля W (r). Если W (r) = W (r), т. е. поле кристалла изотропно, то A (m) = A. Тогда для простой кубической решетки атомы, ближайшие к данному, имеют координаты (в постоянных решетки a):

$$\mathbf{m} = \begin{cases} (1, 0, 0); & (-1, 0, 0,); \\ (0, 1, 0); & (0, -1, 0,); \\ (0, 0, 1); & (0, 0, -1); \end{cases}$$

$$E = E_a + C + 2A (\cos k_1 a_1 + \cos k_2 a_2 + \cos k_3 a_3).$$

Экстремальное значение энергии будет равно:

$$E_{\text{Makc}} = E_a + C + 6 |A|;$$

 $E_{\text{MHH}} = E_a + C - 6 |A|.$

Таким образом, при образовании кристалла из свободных атомов путем их сближения энергетические уровии атома начинают смещаться на величину C и расшепляться в зону шириной 12A—для кристалла c простой

кубической решеткой, 24A — для гранецентрированной решетки и 16A — для объемноцентрированной решетки.

В этих случаях выражение для энергии имеет следующий вид:

$$\begin{split} E &= E_a + C + 2A \left(\cos\frac{\xi + \eta}{2} + \cos\frac{\xi - \eta}{2} + \cos\frac{\eta + \zeta}{2} + \cos\frac{\eta - \zeta}{2} + \right. \\ &\quad + \cos\frac{\zeta + \xi}{2} + \cos\frac{\zeta - \xi}{2} \right) \text{ (гранецентрированная);} \\ E &= E_a + C + 8A \cos\frac{\xi}{2} \cos\frac{\eta}{2} \cos\frac{\zeta}{2} \text{ (объемноцентрированная),} \end{split}$$

где $\xi = (ka_1); \eta = (ka_2); \zeta = (ka_3).$

Если кристалл неограниченный, то в зоне энергия меняется непрерывно, так как k меняется непрерывно.

Если кристалл ограничен, то к дискретно и уровень расщепляется

в зону, содержащую большое число подуровней.

3. Зависимость энергии от квазиим пульса. Исследуем выражение для энергии и ее зависимость от квазиимпульса. В кристалле в виде куба с ребром L квазиимпульс принимает значения:

$$k_x=0; \pm \frac{2\pi}{L}; \pm \frac{4\pi}{L}; \pm \frac{6\pi}{L}; \dots$$

Для характеристики состояния можно ограничиться изменением k_x от 0 до $\frac{2\pi}{a}$, или от $-\frac{\pi}{a}$ до $\frac{\pi}{a}$. Последние пределы наиболее употребительны. Ниже будем считать, что k_x изменяется именно в этих пределах. Из выражения для пределов видно, что макси-

жения для пределов видно, что максимальное значение k зависит от периода решетки. Ограничимся случаем $a_1 =$ $= a_2 = a_3 = a$:

$$E = E_a + C + 6A \cos ka$$
.

При
$$ka \approx 0$$
 и $ka \approx \pi$

$$\cos ka = 1 - \frac{1}{2} (ka)^2$$
 и

$$\cos ka = -\left[1 - \frac{1}{2}(\pi - ka)^2\right]$$

соответственно в первом и втором случаях. Таким образом, можно сказать, что вблизи дна и потолка зон энергия зависит от квазиимпульса по квадратичному закону. При этом необходимо учитывать периодичность квазиимпульса.

Будет ли при k=0 максимум или минимум, зависит от знака A. Если A>0, то

$$A < 0$$
 $A > 0$
 $A >$

Рис. 299

$$E = E_a + C + 6A - 3Aa^2k^2$$
,

и, следовательно, при k=0

$$E = E_{\text{Marc}}$$

Если A < 0, то

$$E = E_a + C - 6A + 3Aa^2k^2$$

и при k=0

$$E = E_{\dots}$$

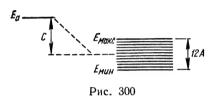
На рис. 299 дана графическая зависимость E от k для обоих случаев.

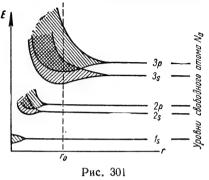
Выводы зонной теории кристаллов. 1. Спектр энергии электрона в кристалле состоит из последовательности зон. Интервалы возможных значений энергии, называемые разрешенными зонами, разделены интервалами запрещенных значений энергии, называемыми запрещенны ми зонами. К зонной структуре энергии приводит как теория свободного электрона, так и теория связанного электрона.

В первой теории образование запрещенных зон обязано невозможности движения с определенными значениями импульса в определенных направле-

ниях, для которых выполняется условие вульф-брегговского отражения.

Во второй теории энергетические зоны образуются в результате расщепления атомных уровней энергии, обусловленного взаимодействием ато-MOB.





2. Теория связанного электрона приводит к тому, что энергетические уровни атома смещаются на величину С и расщепляются в зону шириной $(\dot{E}_{\text{макс}} - E_{\text{мин}})$ (рис. 300).

3. Ширина зоны прямо пропорциональна обменной энергии А. Коэффициент пропорциональности зависит от типа решетки и, например, равен 12,

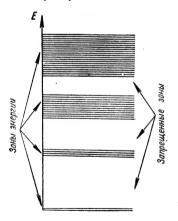


Рис. 302

- 24, 16 для простой кубической, гранецентрированной и объемноцентрированной решеток. 4. Величина обменного интеграла А
- определяется областью перекрытия волновых функций двух соседних атомов, поэтому ширина зоны не зависит от размеров кристалла (от числа атомов в нем). На рис. 301 изображено образование зон при сближении атомов Na, r_0 соответствует постоянной решетки кристалла натрия.

5. Для кристалла конечных размеров, содержащего N атомов, зона состоит из Nподуровней. Расстояние между подуровнями обратно пропорционально числу атомов

в кристалле.

6. С ростом энергии ширина зон возрастает, а ширина запрещенных зон уменьшается. Это объясняется тем, что с ростом главного квантового числа электрона в атоме его энергия и размер оболочки возрастают, поэтому область перекрытия вол-

новых функций, а следовательно, и величина обменного интеграла растет при переходе от внутренних электронных оболочек к внешним (рис. 302). Уменьшение ширины запрещенных зон связано при этом также с уменьшением расстояний между атомными уровнями энергии.

7. Изменение расстояния между атомами приводит к изменению ши-

рины зон.

8. Если некоторое состояние в атоме было вырожденным, то при взаимодействии с соседними атомами решетки вырождение может быть снято, вследствие чего каждое из вырожденных состояний даст свои зоны, которые

могут перекрываться, образуя сложную зону.

9. Каждому энергетическому состоянию внутренних электронов соответствует узкая зона энергии. Но не каждому уровню энергии внешних (валентных) электронов свободного атома соответствует энергетическая зона в кристалле. Это связано с тем, что взаимодействие атомов в кристалле приводит к резкому изменению электронной оболочки атомов, вследствие чего структура уровней претерпевает существенное изменение подобно тому, как при образовании молекул структура уровней атомов заменяется совершенно непохожей на нее структурой уровней молекулы. Поэтому картина образования зон электронов внутренних оболочек лучше описывается теорией связанного электрона, а образование зон, соответствующих возбужденным состояниям атома,— теорией свободного электрона.

 Для понимания большинства процессов в полупроводниках достаточно использовать верхнюю заполненную, первую свободную зоны и ин-

тервал между ними (т. е. запрещенную зону).

Состояние электрона в кристалле и принцип Паули. Для характеристики индивидуальности состояния электрона в атоме используется набор из четверки механических величин. Например, E, $|\mathbf{M}|$, M_z , s_z , или соответствующие им четыре квантовых числа n, l, m_l , s_z , у N невзаимодействующих атомов будет N состояний, и в них разместится N электронов. Если пренебречь тонкой структурой, то в отсутствие магнитного поля в состояниях nl будут располагаться $N \cdot 2$ (2l+1) = Nf электронов.

В кристалле использование набора nlm_1s_2 становится неоправданным. В этом случае необходимо использовать набор из четырех величин — $k_1k_2k_3s_2$.

В таком случае принцип Паули гласит: в состоянии $(k_1k_2k_3s_2)$ может

быть не более одного электрона.

Так как энергия E есть четная функция волнового вектора: $E(\mathbf{k}) = E(-\mathbf{k})$, то принцип Паули можно сформулировать таким образом: на любом энергетическом подуровне зоны может находиться не более двух электронов.

Если зона получена из f-кратно вырожденного атомного состояния nl, то образуются f различных или совпадающих зон, в таком случае в этих

зонах разместится Nf электронов.

Из сказанного можно сделать вывод: число состояний в зоне равно числу

соответствующих атомных состояний.

Связь между средней скоростью и квазиимпульсом. Квазиимпульс определяет среднюю скорость движения электрона в кристалле. Оператор скорости

$$\hat{\mathbf{V}} = \frac{d}{dt} \hat{\mathbf{r}} = \frac{1}{i\hbar} (\hat{H}\hat{\mathbf{r}} - \hat{\mathbf{r}}\hat{H}).$$

Чтобы выразить скорость через квазиимпульс, необходимо перейти в K-представление. Расчет показывает, что средняя скорость

$$\langle \mathbf{v} \rangle = \frac{1}{\hbar} \cdot \frac{dE}{d\mathbf{k}} = \frac{dE}{d\mathbf{P}},$$

аналогично, движение свободного электрона:

$$\mathbf{v} = \frac{dE}{d\mathbf{p}}$$
.

Квазиимпульс, связь с энергией, закон изменения квазиимпульса во времени. Эффективная масса. Квазиимпульс определяется уравнением:

$$P = \hbar k$$
.

Средняя скорость движения электрона в периодическом поле кристалла

определяется условием:

$$\langle \mathbf{v} \rangle = \frac{dE}{d\mathbf{P}} = \frac{1}{\hbar} \cdot \frac{dE}{d\mathbf{k}},$$

т. е.

$$\langle \mathbf{v} \rangle = (v_x, \ v_y, \ v_z) = \frac{1}{\hbar} \left(\frac{\partial E}{\partial k_x} \ , \ \frac{\partial E}{\partial k_y} \ , \ \frac{\partial E}{\partial k_z} \right).$$

На границах зон $\langle \mathbf{v} \rangle = 0$, что соответствует вульф-брегговскому отражению.

Если электрон попадает в поле, то его энергия начинает меняться и вместе с этим меняется и квазиимпульс. Закон изменения квазиимпульса:

$$\frac{d\hat{\mathbf{P}}}{dt} = [\hat{H}, \hat{\mathbf{P}}] = \hat{\mathbf{F}} = -\nabla \hat{U}.$$

Элементарно этот закон можно получить из следующих соображений. Энергия меняется в результате работы силы: $dE = (Fds) = (\langle v \rangle Fdt)$. Но из определения средней скорости следует, что $dE = (\langle v \rangle dP)$.

Приравнивая эти уравнения, получим:

$$d\mathbf{P} = \mathbf{F}dt$$
, или $\frac{d\mathbf{P}}{dt} = \mathbf{F} = e\mathbf{E} + e\left[\langle \mathbf{v}\rangle\mathbf{B}\right]$.

Чтобы это выражение имело форму второго закона Ньютона, мы должны записать:

$$\hbar \mathbf{k} = \mathbf{P} = m^* \langle \mathbf{v} \rangle = m^* \frac{dE}{d\mathbf{P}}$$
.

Продифференцируем еще раз по k:

$$\hbar = \frac{d\mathbf{P}}{d\mathbf{k}} = m^* \frac{d\langle \mathbf{v} \rangle}{d\mathbf{k}} = m^* \frac{d^2 E}{d\mathbf{k}^2} \cdot \frac{1}{\hbar};$$

$$1 = m^* \frac{d^2 E}{d\mathbf{P}^2}; \quad \frac{1}{m^*} = \frac{d^2 E}{\hbar^2 d\mathbf{k}^2},$$

или

$$m^* \mathbf{a} = \mathbf{F}; \quad \mathbf{a} = \frac{d \langle \mathbf{v} \rangle}{dt}.$$

Откуда

$$\mathbf{a} = \left(\frac{1}{\hbar^2} \cdot \frac{d^2 E}{d \mathbf{k}^2}\right) \mathbf{F} = \frac{1}{m^*} \mathbf{F},$$

где

$$\frac{1}{m^*} = \frac{1}{\hbar^2} \begin{bmatrix} \frac{\partial^2 E}{\partial k_x^2} \frac{\partial^2 E}{\partial k_x \partial k_y} \frac{\partial^2 E}{\partial k_x \partial k_z} \\ \frac{\partial^2 E}{\partial k_y \partial k_x} \frac{\partial^2 E}{\partial k_y^2} \frac{\partial^2 E}{\partial k_y \partial k_z} \\ \frac{\partial^2 E}{\partial k_z \partial k_x} \frac{\partial^2 E}{\partial k_z \partial k_y} \frac{\partial^2 E}{\partial k_z^2} \end{bmatrix}.$$

Обратная величина эффективной массы m^* определяется как тензор второго ранга. Поэтому

$$a_{x} = \frac{1}{\hbar^{2}} \cdot \frac{\partial^{2} E}{\partial k_{x}^{2}} F_{x} + \frac{1}{\hbar^{2}} \cdot \frac{\partial^{2} E}{\partial k_{x} \partial k_{y}} F_{y} + \frac{1}{\hbar^{2}} \cdot \frac{\partial^{2} E}{\partial k_{x} \partial k_{z}} F_{z}.$$

Вблизи дна зоны $\frac{\partial^2 E}{\partial k^2} > 0$, и электроны ведут себя нормальным образом, только вместо обычной массы используется эффективная.

Если у границы

$$E = \frac{6Aa^2k^2}{2},$$

то

$$\frac{d^2E}{dk^2} = 3Aa^2 = \frac{\hbar^2}{m^*}$$
,

откуда

$$m^* = \frac{\hbar^2}{3Aa^2},$$

т. е. эффективная масса обратно пропорциональна обменному интегралу, или ширине зоны. Чем меньше обменный интеграл, тем меньше связь между соседними атомами, тем труднее с помощью внешнего поля ускорять электрон.

У потолка зоны $\frac{d^2E}{dk^2} < 0$, и электрон ведет себя аномально—он движется против силы, или по полю E, т. е. ведет себя как положительная частица («дырка»).

Ниже, в таблице, приведены опытные данные для тензора эффективных масс электрона m_n^* и дырки m_n^* , полученные различными методами:

$$m^* = \begin{pmatrix} m_1 & 0 & 0 \\ 0 & m_2 & m_4 \\ 0 & m_1 & m_3 \end{pmatrix}.$$

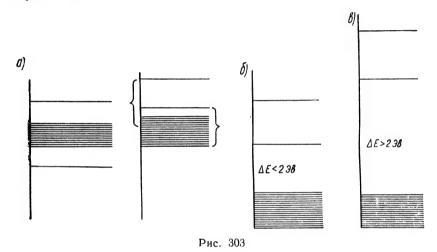
Вещество	$\frac{m_1}{m_0}$	$\frac{m_2}{m_0}$	$\frac{m_3}{m_0}$	
m_p Ge	0,3	_		
m_n	0,043 0,082 0,042	0,082	1,64	
m_p	~ 0.5 ~ 0.17	_		
Si m_n	$0,19 \\ \sim 0,2$	0,19	0,98	
InSb m_n InAs m_n	от 1,3 до 0,03 0,03		_	

Классификация твердых тел по электропроводности. По своим электрическим свойствам твердые тела разделяются на металлы (проводники), полупроводники и диэлектрики (изоляторы).

К проводникам (металлам) относятся вещества, имеющие или неполностью заполненную энергетическую зону, или частично перекрывающиеся полностью заполненную и свободную зоны, что в конечном счете приводит к неполностью заполненной зоне. В таком случае при наложении внешнего электрического поля электроны могут переходить на более высокие энергетические уровни в зоне, вследствие чего они приобретут скорость направленного движения и будут осуществлять перенос электрического заряда (рис. 303, а).

К полупроводникам относятся вещества, имеющие полностью заполненные зоны, а ближайшая свободная зона, не занятая электронами, отстоит на расстоянии порядка 2—3 эв (рис. 303, 6). В этом случае все состояния в зоне заняты, переходы с одного уровня на другой запрещены принципом Паули, и наложение внешнего электрического поля не приводит к направленному движению электронов, т. е. к возникновению электрического тока.

Чтобы в полупроводнике мог возникнуть электрический ток, часть его электронов необходимо перенести в свободную зону. Для этого потребуется определенная энергия. Это означает, что проводящее состояние полупроводника есть возбужденное состояние твердого тела. Из сказанного вытекает, что отличительной чертой полупроводников является зависимость их электропроводимости от внешних условий: температуры, освещенности, внешних полей и других факторов, способных изменить энергетическое состояние твердого тела.



K изоляторам относятся вещества, у которых ближайшая свободная зона расположена от заполненной на расстоянии не менее 2—3 $\mathfrak{s}\mathfrak{s}$ (рис. 303, \mathfrak{s}). Деление твердых тел на полупроводники и изоляторы условно.

§ 4. Металлы. Статистика электронов в металлах

Общие понятия. К металлам относятся вещества, обладающие хорошей проводимостью, теплопроводностью, вязкостью, ковкостью, «металлическим» блеском, прочностью на разрыв, упругостью при деформациях и целым рядом других свойств. Все перечисленные свойства отражают внутреннюю природу металлических тел, которая в основных чертах может свестись к представлению о коллективизированных электронах: в металлах электроны принадлежат всей кристаллической решетке, а не отдельным атомам или ионам. Благодаря коллективизации электронов возникают особые силы, приводящие к устойчивости кристаллической решетки металлов, возникает так называемый металлический тип связи атомов в решетке, являющейся предельным случаем обменного эффекта, когда обмен происходит не между отдельными атомами, а между всеми атомами решетки. Именно это представление о коллективизированных электронах позволяет в общих чертах объяснить основные особенности металлов.

Классическая теория свободных электронов и ее недостатки. Представление о том, что в металлах имеются свободные, не связанные с отдельными атомами электроны, было развито в классической электронной теории. Друде предположил, что электроны образуют в металлах своеобразный «электронный» газ, принимающий участие в термодинамических процессах металла и подчиняющийся законам термодинамики подобно идеальному газу. Отсюда следовало, что средняя энергия электрона Е определяется температурой тела:

$$E = \frac{3}{2} kT.$$

Электроны движутся хаотически, так что средний заряд, переносимый ими через любое сечение за некоторый интервал времени, равен нулю. Но если наложить внешнее электрическое поле, то на тепловую скорость направленного движения: вся совокупность электронов будет смещаться против поля, «сдуваться» полем с некоторой средней скоростью $v_{\rm d}$, называемой дрейфовой скоростью;

$$v_{\rm m} = \frac{1}{2} v_{\rm makc} = \frac{1}{2} \frac{eE\tau}{m} = \frac{e\tau}{2m} E$$

где E—напряженность электрического поля, τ —среднее время свободного пробега электронов между двумя столкновениями. Средняя скорость дрейфового движения пропорциональна напряженности поля E. Коэффициент пропорциональности от поля не зависит и является характеристикой вещества. Он называется подвижностью электронов. В таком случае:

$$v_{\mu} = \mu E;$$
 $\mu = \frac{e\tau}{2m} = \frac{el}{2m v_{\tau}},$

где l — длина свободного пробега, $v_{\rm T}$ — скорость теплового движения. Отсюда получается известная формула Друде:

$$j = env_A = en\mu E = \sigma E; \ \sigma = \frac{e^2nl}{2m\ v_E} = \frac{e^2n\tau}{2m}.$$

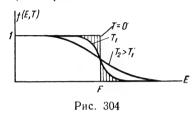
С ростом температуры длина свободного пробега уменьшается, а скорость увеличивается, поэтому время свободного пробега уменьшается, следовательно, уменьшается и проводимость, а сопротивление растет. Объяснение электропроводности, теплопроводности, получение теоретически закона Ома и Джоуля — Ленца явилось крупным достижением электронной теории металлов, несмотря на то, что само представление о невзаимодействующих свободных электронах не очевидно, поскольку они заряжены и находятся во взаимодействии с остальными электронами и ионами решетки. Однако классическая электронная теория приводит к неправильному выражению для теплоемкости. Действительно, ионы решетки имеют кинетическую и потенциальную энергию, среднее значение полной энергии должно быть 6kT/2 $\left(rac{3}{2}kT$ — кинетическая энергия и такая же потенциальная энергия ight). Кроме того, свободные электроны должны иметь кинетическую энергию $\frac{3}{2}\,kT$. Концентрация электронов совпадает по порядку величины с концентрацией ионов, поэтому полная энергия должна была бы быть $3RT + \frac{3}{2}RT$ на грамматом, откуда молярная теплоемкость должна быть не менее $9 \, \kappa a \, n \, m$ находится в противоречии с законом Дюлонга—Пти, из которого следует, что электроны не участвуют в аккумулировании тепловой энергии, а следовательно, они не могут иметь средней энергии $\frac{3}{2}kT$. Но это говорит о полной неприменимости классических представлений о свободном электронном газе с максвелловским распределением электронов по скоростям (энергиям).

Распределение Ферми. Неприменимость классических представлений вытекает из того факта, что они игнорируют волновые свойства электронов, определяющих их поведение в решетке. Учет волновых свойств приводит к замене распределения Максвелла на распределение Ферми электронов по состояниям:

$$f = \frac{1}{\frac{(E-F)}{\mathbf{e}^T} + 1} \ .$$

Величина F (обозначаемая также через μ) носит название энергии, или уровня, Φ ерми.

Свойства распределения Ферми. a) T=0. Если T=0, то f=1 при E < F и f=0 при E > F, т. е. все состояния с E < F заняты электронами, а все



состояния с E>F свободны. Отсюда вытекает, что энергия Ферми представляет собой величину, численно равную максимальной энергии, которую имеют электроны в металле при T=0.

б) T>0. Если температура тела больше нуля, то f близко к единице при $E\ll F$, близко к нулю при $E\gg F$, равно 1/2 при E=F и быстро меняется от единицы до нуля при изменении энергии от величины, на несколько еди-

ниц kT меньшей F, до величин, на несколько единиц kT большей F. На рис. 304 приведено распределение Ферми при T=0 и T>0.

в) При T>0 и $E\gg F$ распределение Ферми переходит в распределение Максвелла— Большмана:

$$E \gg F$$
; $e^{\frac{E-F}{kT}} \gg 1$; $\frac{1}{e^{\frac{E-F}{kT}} + 1} \approx e^{\frac{F}{kT}} e^{-\frac{E}{kT}}$.

Системы, описываемые распределением Ферми, называются вы рож-

Плотность состояний. Число состояний $N\left(E\right)$ в единице объема, приходящихся на единичный интервал энергии E, называется плотностью состояний. Зная эту величину и вероятность заполнения, можно подсчитать среднюю энергию электронов. Нахождение плотности состояний основано на соотношении неопределенности и принципе Паули. В фазовом пространстве — пространстве импульсов — и обычном пространстве выделяются элементарные ячейки объемов h^3 , в которых могут помещаться не более двух электронов с противоположно направленными спинами, или элементарный объем в пространстве импульсов в единичном объеме кристалла:

$$dp_x dp_y dp_z = \frac{h^3}{V} .$$

На интервал энергии dE в фазовом пространстве придется объем шарового слоя $4\pi p^2 dp$ в пространстве импульсов и объеме V кристалла. Число состояний, следовательно, будет равно $4\pi p^2 dp \, \frac{V}{h^3}$.

Для нахождения $N\left(E\right)$ необходимо перейти к E, пользуясь связью между E и p:

$$E = \frac{\rho^2}{2m}$$
; $dE = \frac{\rho}{m} d\rho$, или $d\rho = \frac{m}{\rho} dE$,

и разделить это число состояний на объем кристалла V. Тогда

$$N(E) dE = 2 \frac{1}{V} \cdot \frac{4\pi \rho^2 d\rho V}{h^3} = 2 \frac{4\pi m \sqrt{2mE}}{h^3} dE = 4\pi \left(\frac{2m}{h^2}\right)^{3/2} E^{1/2} dE.$$

Выражение показывает, что с ростом энергии число состояний на единицу энергии возрастает. Множитель «2» обусловлен спином электрона.

Энергия Ферми. Величину энергии Ферми можно найти из следующих соображений. Число электронов, приходящихся на интервал энергии dE в единице объема кристалла:

$$dn = N(E) f(E, T) dE$$
.

Отсюда концентрацию электронов n можно выразить следующим образом:

$$n = \int_{0}^{\infty} N(E) f(E, T) dE.$$

При T = 0 этот интеграл легко берется:

$$n = \int_{0}^{F_0} 4\pi \left(\frac{2m}{h^2}\right)^{3/2} E^{1/2} dE = \frac{8\pi}{3} \left(\frac{2m}{h^2}\right)^{3/2} F_0^{3/2},$$

откуда

$$F_0 = \frac{h^2}{2m} \left(\frac{3n}{8\pi}\right)^{2/3}.$$

Зависимость уровня Ферми от температуры:

$$F = F_0 \left[1 - \frac{\pi^2}{2} \left(\frac{kT}{F_0} \right)^2 \right],$$

где F_0 — величина уровня Ферми при T=0.

Средняя энергия электронов в металле. Средняя энергия электронов в металле E находится следующим образом. В интервале E, E+dE имеется $N(E)\,dE$ состояний, на которых размещено $N(E)\,fdE$ электронов; так как они имеют энергию $N(E)\,f\,dE\cdot E$, то энергия всех электронов

$$U = \int_{0}^{\infty} EN(E) f(E, T) dE.$$

Средняя энергия электрона

$$E = \frac{U}{n} = \frac{3}{5} F_0 \left[1 + \frac{5\pi^2}{12} \left(\frac{kT}{F_0} \right)^2 \right]$$

много больше $\frac{3}{2}\,kT$, как это следует из классической статистики.

Таким образом, в вырожденном электронном газе средняя энергия электронов практически не зависит от температуры.

Теплоемкость электронного газа. Энергия единицы объема электронного газа

$$U = n \frac{3}{5} F_0 \left[1 + \frac{5\pi^2}{12} \left(\frac{kT}{F_0} \right)^2 \right],$$

отсюда удельная теплоемкость

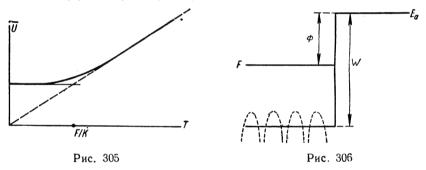
$$c_V = \frac{dU}{dT} = \frac{\pi^2 n k^2}{2F_0} T.$$

Таким образом, теплоемкость вырожденного газа много меньше теплоемкости

невырожденного газа и зависит от температуры, при $T\!=\!0$ и $c_V\!=\!0$. Справедливость закона Дюлонга — Пти определяется тем, что электроны не участвуют в аккумулировании тепловой энергии. С ростом температуры газа теплоемкость электронного газа будет возрастать, энергия газа будет увеличиваться пропорционально температуре. При больших T распределение Ферми переходит в распределение Максвелла — Больцмана. Газ становится невырожденым. На рис. 305 приведена кривая изменения энергии единицы объема газа с ростом температуры. Предельную температуру вырождения можно определить условием:

$$kT_{\rm BMp} = F_0$$
.

Для металлов эта величина составляет десятки и сотни тысяч градусов. Pабота выхода. Опыт показывает, что металлы представляют собой потенциальную яму для электронов. Это означает, что потенциальная энергия электрона вне металла больше, чем внутри металла. Именно этим обеспечивается устойчивое нахождение электронов в металла: в противном случае электроны могли бы покинуть металл. Разность потенциальных энергий электрона вне металла и внутри металла носит название истиной работы выхода W. Если обозначить энергию электрона в вакууме через E_a , тогда в металле она будет $E_a - W$ (рис. 306). Энергия W представляет собой усредненную энергию решетки (пунктирная кривая на рис. 306).



Кинетическая энергия электрона в основном меньше работы выхода W. Но с ростом температуры электроны увеличивают свою энергию, переходят на другие энергетические уровни. У некоторой части электронов энергия E может оказаться больше работы выхода, и электрон может выйти из металла. Минимальная скорость, необходимая для выхода, должна определяться

соотношением: $\frac{mv_{\text{мин}}^2}{2} = E_a$. За время dt из металла будет вынесен заряд электронами, имеющими скорость в интервале v_x , $v_x + dv_x$, равный $env_x \, dt \, f$. Полный заряд, прошедший в единицу времени через единичную площадку (плотность тока), будет равен:

$$j = en \int_{E_{x}}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} \int_{x}^{x} f(E, T) dv_{x} dv_{y} dv_{z} = \frac{4\pi m^{3} k^{2} e}{h^{3}} T^{2} e^{\frac{E_{a} - F}{kT}} = AT^{2} e^{-\frac{\Phi}{kT}},$$

где A=120~a/cм², $\Phi=E_a-F$ —термодинамическая, или эффективная, работа выхода. Она имеет наглядный смысл: Φ равна той работе, которую необходимо затратить для удаления электрона с уровня Φ ерми.

Уровень Ферми системы тел. Если имеется система тел, которая находится в термодинамическом равновесии, то уровни Ферми всех тел системы совпадают.

Внутренняя и внешняя контактная разность потенциалов. Если два куска металла с различными энергиями Ферми привести в контакт, то уровни Ферми должны совпасть. В таком случае на границе между металлами возникнет скачок потенциала $U_i = \frac{F_1 - F_2}{e}$ (рис. 307). Внутренняя контактная разность потенциалов равна разности энергий Ферми изолированных кусков металлов.

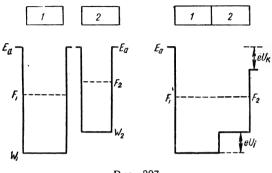


Рис. 307

Между двумя кусками металлов, разделенных воздушным промежутком некоторой ширины, возникает контактное поле $U_{\mathbf{g}}$, носящее название в нешней контактной разности потенциалов. Она равна разности термопинамических работ выхода

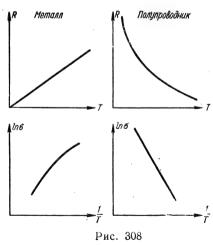
термодинамических работ выхода (рис. 307):

$$eU_{\kappa} = \Phi_1 - \Phi_2$$

Это вытекает из закона сохранения энергии.

§ 5. Полупроводники

Общая характеристика. С точки зрения зонной теории к полупроводникам относятся вещества, ширина запрещенной зоны которых не превосходит 2—3 эв. Важнейшим свойством и признаком полупроводников является зависимость электрических свойств от внешних условий: температуры, освещенности, давления, внешних полей. Формальным, но не решающим признаком принадлежности вещества к классу полупроводников является величина электро



проводности, которая для них может принимать значение в пределах $\sigma = 10^4 \div 10^{-10}$ ом $^{-1}$ см $^{-1}$.

К металлам (проводникам) относятся вещества с удельной проводимостью $\sigma \approx 10^{6} \div 10^{5}$ ом⁻¹ см⁻¹, к изоляторам относятся вещества с $\sigma < 10^{-14}$ ом⁻¹ см⁻¹.

Температурная зазисимость сопротивления и проводимости полупроводников. Сопротивление полупроводников с ростом температуры падает. Опыт



АБРАМ ФЕДОРОВИЧ ИОФФЕ (1880—1960) — советский физик. Основные работы посвящены изучению механических свойств кристаллов, электрических свойств дыэлектриков и полупроводников, практическому применению полупроводников

дает зависимость сопротивления от температуры в виде:

$$R = R_0 e^{\frac{B}{T}}$$

и проводимости в виде:

$$\sigma = \sigma_0 e^{-\frac{B}{T}} = \sigma_0 e^{-\frac{E_a}{kT}}.$$

Величина E_a носит название энерги и активации. По своему физическому смыслу энергия активации различна для полупроводников различного типа. На рис. 308 приведен ряд зависимостей σ и R от T и 1/T для металлов и полупроводников.

В некоторой области температур сопротивление полупроводника может возра-

стать с ростом температуры.

Ионные и электронные полупроводники. Полупроводниковые вещества разделяются на ионные и электронные по типу носителей тока. В ионных полупроводниках носителями тока являются ионы решетки, в электронных — электроны или дырки. Ионные полупроводники не могут найти применение для стационарных приборов, поскольку прохождение через них тока приводит к переносу вещества и разрушению полупроводника. Практическое значение имеют электронные полупроводники.

Типы полупроводниковых веществ. К классу полупроводниковых веществ относятся большинство веществ. К ним принадлежат: 1) чистые элементы: В, С, Si, P, S, Ge, As, Se, Sn, Sb, Te, J. Указанные элементы обведены

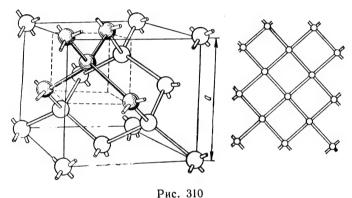
груп- пе- пи риоды	11	M	IV	v	VI	VII	
II	Be	B (1,1)	C (5,2)	N	0.		
111		Al	Si (1,1)	P (1,5)	S (2,5)	Cl	
IV		Ca	Ge (0,75)	As (1,2)	Se (1,7)	Br	
V		In	Sn (0,08)	Sb (0,12)	Te (0,36)	J (1,25)	Xe
VI			Pb	Bi	Po	At	

Рис. 309

чертой в части таблицы Менделеева (рис. 309); справа указана ширина запрещенной зоны в эв. Ширина запрещенной зоны растет по группам слева направо, по периодам—снизу вверх; 2) большинство минералов; 3) соединения типа $A^{I}B^{VI}$ (ZnS, CdS, ZnO,...); 4) соединения типа $A^{I}B^{VI}$ (CuCl, AgBr,...); 5) соединения типа $A^{II}B^{V}$ (AlP, AlBi, GaP, GaAs); 6) соединения

типа $A^{IV}B^{IV}$ (SiC, GeSi); 7) соединения типа $A^{I}B^{VI}$ (CuS, CuO, Cu₂O, ...); 8) соединения типа $A^{IV}B^{VI}$ (PbS,PbTe...); 9) многие органические соединения.

Собственны и примесные полупроводники. Полупроводники, проводимость которых обусловлена переходами электронов из заполненной, или валентной, зоны в свободную зону, называются собственными. Полупроводники, проводимость которых обусловлена ионизацией примеси, называются при месными. Примесные полупроводники делятся на электроные и дырочные. В электронном полупроводники основными носителями тока являются электроны. Они возникают при ионизации атомов примеси — атомы примеси отдают свои электроны, превращаясь тем самым в положительно заряженные ионы. Такие примеси называются донорными, или донорами (отдающими). В дырочном полупроводнике основными носителями тока являются дырки. Они возникают в валентной зоне при переходе электронов из нее к атомам примеси, которые тем самым превращаются в отрицательно заряженные ионы. Такие примеси носят название а к ц е пторных, или а к ц е пторов (принимающих).



Механизм проводимости в собственном полупроводникг. Рассмотрим его на примере элемента четвертой группы Ge. Атомы германия четырехвалентны. Они образуют кубическую решетку, в которой каждый атом связан парноэлектронной связью с четырьмя ближайшими атомами (рис. 310). На том же рисунке связь атомов германия дана на плоской диаграмме. Из рис. 310 видно, что все электроны связаны со своими атомами. При этом необходимо иметь в виду, что каждый электрон может переходить от атома к атому при встречном движении другого электрона — атомы могут обмениваться электронами. Однако эти электроны не переносят ток — средний заряд, переносимый ими, равен нулю. Прикладываемое внешнее электрическое поле не может вызвать электрического тока, поскольку обычные поля не могут порвать связь электронов с атомами. Для этого требуются поля, сравнимые с внутриатомными. В энергетическом представлении такое состояние кристалла германия можно изобразить в виде полностью заполненной валентной зоны и совершенно пустой верхней зоны; в верхней - зоне проводимости, или свободной, зоне, — нет носителей, а в нижней — валентной, или заполненной, зоне-имеются электроны, которые, однако, не могут переносить ток, поскольку это связано с переходом на более высокие энергетические уровни, которые все заняты. Чтобы электрон стал свободным, необходимо затратить некоторую энергию для разрыва его связи с определенным атомом. Такой энергией может явиться энергия тепловых колебаний решетки, энергия фотона, корпускулярного излучения. Поглотив фотон достаточной энергии, электрон становится свободным и может теперь осуществлять перенос тока. Это обычный электронный механизм переноса тока. Но в собственном полупроводнике возможен и другой механизм. Действительно. в валентной зоне появилось одно свободное состояние - «лырка» - в распределении электронов по состояниям валентной зоны. Но это свободное состояние позволяет электронам валентной зоны перемещаться против поля, в результате чего свободное состояние — дырка — будет перемещаться по полю. Перемещение дырки - это перемещение одного нескомпенсированного положительного заряда атома. Поэтому движение дырки, обусловленное движением совокупности электронов в противоположном направлении, осуществляет перенос положительного заряда. В собственном полупроводнике, следовательно, осуществляется электронный (отрицательный) и дырочный (положительный) механизм переноса тока. Число электронов в свободной зоне всегда равно числу дырок в валентной зоне в собственном полупроводнике. Как показывает опыт и расчет, движение свободного состояния можно рассматривать как движение некоторой частицы, имеющей положительный заряд и некоторую эффективную массу. Если подвижность дырок и электронов обозначить через μ_n и μ_n , концентрацию электронов — через n, а дырок -p, то проводимость собственного полупроводника можно записать в виде:

$$\sigma = en\mu_n + ep\mu_p = en\mu_p (1+b),$$

где *b* — отношение подвижностей:

$$b = \frac{\mu_n}{\mu_p}.$$

Донорная примесь. Пусть в германии имеется в виде примеси элемент пятой группы, например фосфор. Атом его имеет пять валентных электронов. Четыре из них осуществят парноэлектронную связь с ближайшими четырьмя атомами германия. Но один из валентных электронов фосфора оказывается незанятым. Он испытывает притяжение со стороны соседних атомов. Его энергия связи с атомом фосфора уменьшается приблизительно в ве раз, где в — диэлектрическая проницаемость германия, равная 16. Поэтому достаточно незначительной энергии, чтобы оторвать этот электрон от атома Р, электрон тем самым становится свободным носителем тока. Но положительный заряд, возникший в результате ионизации Р, связан с ним. Поэтому при наложении внешнего электрического поля ток будет осуществляться только свободными электронами. Следовательно, донорная примесь обусловливает электронный механизм проводимости (электронный полупроводник, или полупроводник п-типа). В электронном полупроводнике возможно некоторое количество дырок, обусловленных переходами электронов из валентной зоны, т. е. при ионизации атомов самого германия. Но так как для этого требуется значительно большая энергия, то концентрация дырок будет много меньше концентрации электронов до тех пор, пока в полупроводнике имеется неионизованная примесь. Дырки в электронном полупроводнике называются неосновными носителями. Проводимость электронного полупроводника можно выразить в виде: $\sigma = e n \mu_n$.

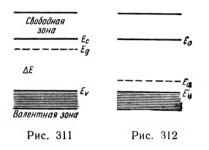
В энергетическом представлении донорный полупроводник можно изобразить с помощью примесного уровня энергии, расположенного в запрещенной зоне на небольшом расстоянии от дна свободной зоны (рис. 3!1).

Акцепторная примесь. Пусть в германии введен в качестве примеси элемент третьей группы, например бор. Он имеет три валентных электрона, которые могут осуществить связь с тремя атомами германия. Одна связь оказывается незавершенной. Для ее завершения бор должен захватить электрон, принадлежащий атомам германия. В этом случае атом бора будет осуществлять связь с четырьмя атомами германия, превратившись в отрицательный ион. Отрицательный заряд будет локализован на атоме бора. Но незавершенная связь у пары атомов германия может блуждать по кристаллу.

Блуждение незавершенной связи представляет собой перемещение нескомпенсированного положительного заряда-дырки в связях. При наложении внешнего поля дырка будет двигаться, дрейфовать по полю, отрицательный же заряд связан с атомом бора и принимать участие в переносе тока не будет. Следовательно, в акцепторном полупроводнике носителями тока будут дырки. В нем могут быть и электроны при переходе их из валентной зоны в свободную. Но для полного отрыва электрона от атома германия требуется значительно больше энергии, чем для перевода его к атому бора, поэтому свободных электронов в германии с примесью бора будет много меньше, пока не все атомы примеси ионизованы. В энергетическом представлении акцепторный полупроводник можно представить энергетическим уровнем в запрещенной зоне вблизи потолка валентной зоны (рис. 312).

Амфотерные полупроводники. Большинство собственных полупроводников могут быть сделаны n- или p-типа введением соответствующих примесей. Такие полупроводники называются амфотерным и. Некоторые полупроводники известны только одного типа или n-, или p-типа. Например, ZnO, CdS—только электронные, а Cu_2O —только дырочные. Тип атомного

полупроводника при введении в него примеси можно определить по так называемому простому правилу валентности: если атом примеси имеет меньшую валентность, чем атомы основного вещества, то он будет акцептором, если большую — донором. При применении этого правила к сложному полупроводнику, например, типа $A^{\rm HI}$ В $^{\rm V}$ необходимо знать, какой из компонентов замещает данный атом. Например, если элемент четвертой группы замещает $A^{\rm II}$, то он будет выступать в качестве донора. Однако здесь важен целый ряд



других факторов, например размер атома. Атомы лития чаще бывают донорами, а не акцепторами, что связано с большим размером атома, который не вмещается в решетку многих веществ. С другой стороны, атомы кислорода чаще бывают акцепторами в силу большой электроотрицательности.

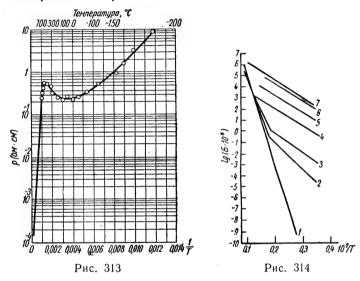
Изменение проводимости полупроводников в основном связано с изменением концентрации носителей и в значительно меньшей степени подвижности. Изменение концентрации примеси сильно влияет на проводимость, в большинстве случаев увеличение количества примеси приводит к уменьшению сопротивления, но возможны случаи, когда увеличение концентрации примеси приводит к уменьшению проводимости. Концентрация примеси в полупроводниках может меняться от 10^{12} атомов на $1~cm^3$ до 10^{21} атомов на $1~cm^3$. Подвижность носителей в полупроводниках может быть как больше, чем в металлах, так и меньше. Они могут иметь большую подвижность при малой электропроводности. Например, алмаз, облученный светом, имеет $\mu \approx 1000~cm^2/s \cdot cek$. Такие полупроводники, как InSb и InAs, имеют колоссальную подвижность в 80 000 и 30 000 $cm^2/s \cdot cek$, соответственно, в то время, как в металлах μ измеряется десятками и сотнями $cm^2/s \cdot cek$.

Если в полупроводнике имеются и акцепторная, и донорная примеси, то происходит взаимная компенсация их. При равной концентрации полупроводник будет вести себя как собственный. При неравной концентрации его тип определяется компонентом, имеющим большую концентрацию. Один и тот же элемент в данном веществе может давать как донорные уровни, так и акцепторные. Например, золото в германии может быть донором: Au и акцептором с тремя различными уровнями: Au , Au , Au .

Примеры. На рис. 313 приведено изменение сопротивления в кремнии с изменением температуры Повышение температуры приводит к уменьше-

нию сопротивления (правая часть кривой). В некоторой области температур сопротивление с ростом T возрастает — концентрация носителей перестает расти в силу того, что вся примесь уже ионизирована, а для собственной проводимости температура еще мала, но подвижность при этом уменьшается. Дальнейшее повышение температуры приводит к появлению собственной проводимости, поэтому сопротивление снова уменьшается.

На рис. 314 приведена зависимость проводимости от температуры в закиси меди чистой (№ 1) и с примесью кислорода. С ростом концентрации наклон кривых уменьшается, это значит, что энергия активации с ростом концентрации уменьшается, наклон кривых в области примесной проводимости меньше наклона в области собственной проводимости. Угол наклона позволяет определить энергию активации.



Зонная структура германия и кремния. Расчет приводит к следующему выражению для связи энергии с квазиимпульсом в германии и кремнии:

$$E_{1, 2} = -\frac{1}{2m_0} \left\{ AP^2 \pm \sqrt{\frac{B^2P^4 + C^2 \left(P_x^2 P_y^2 + P_y^2 P_z^2 + P_z^2 P_x^2\right)}{B^2P^4 + C^2 \left(P_x^2 P_y^2 + P_y^2 P_z^2 + P_z^2 P_x^2\right)}} \right\},$$

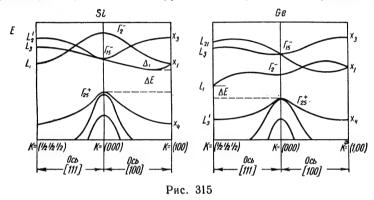
Из этих выражений следует, что в Ge и Si имеется три ветви E(P), соответствующие трем типам дырок. Две ветви сливаются при P=0. Третья зона при P=0 лежит ниже двух других, поэтому экспериментально эта зона не проявляется. В опыте обнаруживается только два типа дырок. Постоянные имеют значения:

На рис. 315 приведена структура зон германия и кремния вдоль направления 100 и 111. Из рис. 315 видно, что минимальное расстояние между зонами энергии, т. е. ширина запрещенной зоны, приходится на различные

значения квазиимпульса в свободной и валентной зонах. Эффективная масса носителей вдоль различных кристаллографических направлений различна. Эффект Пуля. С ростом напряженности электрического поля проводи-

Эффект Пуля. С ростом напряженности электрического поля проводимость, начиная с некоторого значения поля $E_{\mathbf{k}}$, начинает расти по экспоненциальному закону: $\sigma = \sigma_0 \mathbf{e}^{\alpha \, (E-E_{\mathbf{k}})}$. Возрастание проводимости связанос ростом концентрации носителей, при больших полях происходит вырывание полем носителей из связей или ионизация атомов свободными носителями, получившими достаточную для ионизации энергию на длине свободного пробега (ударная ионизация).

Эффект Зинера. Одним из механизмов, приводящих к пробою в сильных полях, является эффект Зинера. В сильных полях зоны энергии наклонены. В этом случае электрон с некоторой энергией может пройти через «запрещенную зону» туннельным эффектом, т. е. туннельным переходом между



двумя точками, разделенным потенциальным барьером конечной высоты и ширины, в результате чего он оказывается в свободной зоне. Вероятность перехода связана с напряженностью поля E и шириной запрещенной воны E_{g} :

$$w \sim e^{-\gamma \frac{E_g^{3/2}}{E}}$$

Зависимость подвижности от температуры. В идеальной решетке электроны должны двигаться без сопротивления, т. е. без рассеяния. В реальных кристаллах имеются различные нарушения идеальности решетки, что приводит к рассеянию электронной волны и макроскопически проявляется как сопротивление электрическому току. Электроны (дырки) могут испытывать рассеяние на различных нарушениях идеальности решетки: тепловые колебания атомов решетки (столкновение носителей с фотонами), ионы примеси, фотоны, корпускулярные частицы большой энергии, дислокации, экситоны, электроны, дырки, пустые узлы или смещенные в межузлие атомы вещества.

Эффективные сечения рассеяния на различных нарушениях идеальности решетки различны. Наибольшее значение чаще всего имеют рассеяния на тепловых колебаниях и ионах примеси. Именно они определяют температурную зависимость подвижности носителей. Рассеяние на тепловых колебаниях решетки приводит к зависимости подвижности от температуры:

$$\mu_T = c \frac{T^{-3/2}}{m^{5/2}}$$
,

где c — некоторая константа, связанная с упругими характеристиками кри-

сталла, m — эффективная масса.

Чем больше температура, тем сильнее колебания решетки, тем меньше длина свободного пробега и подвижность. Рассеяние на ионах примеси приводит к следующей зависимости подвижности от температуры:

$$\mu_I \approx \frac{T^{3/2}}{N_I m^{1/2}},$$

где N_I — концентрация ионов примеси. Так как вероятности рассеяния на различных нарушениях решетки аддитивны, то обратные величины подвижностей, обусловленные различными факторами, складываются:

$$\frac{1}{\mu} = aT^{3/2} + \frac{b}{T^{3/2}}$$

Опыт дает не только зависимость типа 3/2 или -3/2, но и 5/2, 7/2, 1/2. Эмпирическая зависимость дрейфовой подвижности от температуры имеет вид:

для германия: для кремния:
$$\mu_p = 9.1 \cdot 10^8 T^{-2.8} \ cm^2/(\varepsilon \cdot ce\kappa), \qquad \mu_p = 4.72 \cdot 10^9 T^{-2.6} \ cm^2/(\varepsilon \cdot ce\kappa), \\ \mu_n = 3.5 \cdot 10^7 T^{-1.67} \ cm^2/(\varepsilon \cdot ce\kappa); \qquad \mu_n = 2.95 \cdot 10^8 T^{-2.3} \ cm^2/(\varepsilon \cdot ce\kappa).$$
 При комнатной температуре для германия получаются значения:
$$\mu_n = 3800 \ cm^2/(\varepsilon \cdot ce\kappa), \qquad \mu_p = 1800 \ cm^2/(\varepsilon \cdot ce\kappa).$$

Приведенные данные относятся к рассеянию на тепловых колебаниях.

Плотность квантовых состояний в зонах. Вблизи границ зон зависимость между энергией и квазиимпульсом можно представить в виде квадратичной функции. Это позволяет написать выражение для плотности квантовых состояний у границ зон, совершенно аналогично плотности квантовых состояний в металлах с учетом того, что энергия в зоне должна отсчитываться от границы, а именно:

$$\begin{split} N\left(E\right) &= 4\pi \left(\frac{2m_n}{h^2}\right)^{8/2} (E - E_c)^{1/2} ; \\ N\left(E\right) &= 4\pi \left(\frac{2m_p}{h^2}\right)^{8/2} (E_v - E)^{1/2} . \end{split}$$

Первое выражение относится к свободной зоне, E_c —энергия на дне зоны; второе—к валентной зоне, E_v —энергия у потолка зоны, m_n , m_p —эффективные массы электрона и дырки. Найти вид $N\left(E\right)$ внутри зоны невозможно, так как неизвестна связь E с k по всей зоне, но N(E) должно быть плавной функцией, а интеграл от N(E) по всей зоне должен равняться числу состояний в зоне.

Плотность кзантовых состояний примесных уровней. Плотность квантовых состояний в примесных уровнях представляет собой офункцию и имеет вид:

$$N(E) = N_{\pi} \delta(E - E_{\pi}); N(E) = N_{a} \delta(E - E_{a}),$$

где $N_{\rm H}$ и $N_{\rm a}$ — концентрация атомов доноров и акцепторов. Функция распределения дырок. Эта функция легко находится из условий, что вероятность того, занято состояние электроном или дыркой (отсутствие электрона), есть вероятность достоверного события (или электрон присутствует, или отсутствует, других возможностей нет):

$$f_n + f_p = 1$$
.

Отсюда функция распределения дырок по состояниям имеет вид:

$$f_p(E, T) = 1 - \frac{1}{e^{\frac{E-F}{kT}}} = \frac{1}{e^{\frac{F-E}{kT}} + 1}$$

Она совершенно тождественна функции распределения электронов, если энергию для дырок отсчитывать в противоположном направлении по сравнению с электроном, т. е. энергия дырок меньше у потолка зоны, чем в глубине.

Количество электронов на донорном уровне. Количество электронов в некотором интервале энергии находится простым интегрированием произведения плотности состояний на вероятность нахождения электронов на данных уровнях по значениям энергии интервала:

$$\int dn = \int N(E) f(E, T) dE.$$

Для примесного донорного уровня это дает (интегрирование с б-функцией!):

$$n_{\rm A} = \frac{N_{\rm A}}{\frac{E_{\rm A} - F}{kT} + 1},$$

где N_{π} — концентрация доноров, а E_{π} — энергия донорного уровня. Количество дырок на акцепторном уровне. Количество дырок, связанных с акцепторным уровнем, можно найти как разность между концентрацией акцепторов и концентрацией электронов на нем или непосредственно с помощью функции распределения дырок, при этом атом акцептора считается поставщиком дырок: если на нем нет электрона, то на нем находится дырка:

$$\rho_{\rm a} = \frac{N_{\rm a}}{\frac{F - E_{\rm a}}{kT} + 1} \ .$$

Эффективное число состояний. Если уровень Ферми лежит ниже дна зоны проводимости, то функция распределения Ферми для электронов переходит в функцию распределения Максвелла — Больцмана, т. е.

$$\frac{E_c - F}{kT} \gg 1$$
 и $\frac{E_c - F}{kT} \gg 1$

$$f(E, T) \approx e^{-\frac{E-F}{kT}}$$
.

Совершенно аналогично для дырок: если уровень Ферми лежит выше потолка валентной зоны, т. е. при $\frac{F-E_v}{kT}\gg 1$ и $e^{\frac{F-E}{kT}}\gg 1$

$$f_p(E, T) = e^{-\frac{F-E}{kT}}$$
.

В таком случае количество электронов в свободной зоне можно представить в виде:

$$n = \int_{E_c}^{\infty} 4\pi \left(\frac{2m}{h^2}\right)^{s/2} (E - E_c)^{1/2} e^{-\frac{E - F}{kT}} dE =$$

$$= 2 \left(\frac{2\pi m_n kT}{h^2}\right)^{s/2} e^{-\frac{E_c - F}{kT}}.$$

$$2\left(\frac{2\pi m_n kT}{h^2}\right)^{3/2} = N_c = 4,82 \cdot 10^{15} \left(\frac{m_n}{m_0}\right)^{3/2} T^{3/2}$$

носит название эффективного числа состояний в свободной зоне. Аналогично для дырок:

$$p = 2\left(\frac{2\pi m_p \ kT}{h^2}\right)^{3/2} e^{-\frac{F - E_v}{kT}} = N_v e^{-\frac{F - E_v}{kT}},$$

где

$$N_{v.}\!=\!2\left(\!\frac{2\pi m_{p}\;kT}{h^{2}}\!\right)^{\!3/2}\!=\!4,\!82\cdot10^{15}\left(\!\frac{m_{p}}{m_{0}}\!\right)^{\!3/2}\!T^{^{3/2}}$$

есть эффективное число состояний в валентной зоне. Произведение концентрации электронов в свободной зоне и дырок в валентной зоне определяется только шириной запрещенной зоны и температурой, не зависит от наличия примеси:

$$np = N_c N_v e^{-\frac{E_c - E_v}{kT}} = 2,31 \cdot 10^{31} T^3 \left(\frac{m_n m_p}{m_o^2}\right)^{3/2} e^{-\frac{\Delta E}{kT}} = n_i^2$$

и равно произведению концентрации носителей в собственном полупроводнике при данной температуре T. Введение примесей меняет соотношение электронов и дырок, оставляя их произведение неизменным.

Собственная проводимость германия и кремния. Собственную проводимость германия и кремния можно подсчитать, зная ширину запрещенной зоны и подвижность носителей. Собственная концентрация носителей в германии при $T \approx 300^\circ {\rm K}$:

$$n = p = 2.41 \cdot 10^{19} e^{-\frac{0.36}{0.026}} = 2.4 \cdot 10^{13} \text{ cm}^{-3}.$$

При вычислении эффективные массы считаются равными массе электрона, а ширина запрещенной зоны при комнатной температуре $\Delta E \approx 0.72~$ ж.

Тогда для германия:

$$\sigma = 1,6 \cdot 10^{-19}1800 \cdot 3,1 \cdot 2,4 \cdot 10^{18} = 0,0214 \text{ om}^{-1}\text{cm}^{-1},$$

или

$$\varrho = 48 \text{ om} \cdot cm$$
.

Для кремния ширина запрещенной зоны при комнатной температуре равна 1,08 ж, поэтому

$$n = p = 2,41 \cdot 10^{19} e^{-\frac{E_0 - E_0}{2kT}} = 2,4 \cdot 10^{10} \text{ cm}^{-3},$$

или

$$\varrho = 1.4 \cdot 10^5 \text{ om} \cdot \text{cm}.$$

Для получения собственной проводимости образцы должны быть очищены очень тщательно. Например, в германии концентрация примеси должна составлять не более $10^{12}~cm^{-3}$, а в кремнии $10^{10}-10^9~cm^{-3}$. Для германия подобная степень чистоты достигнута; германий с собственной проводимостью получен, это значит, что в нем на каждые 10^{12} атомов германия приходится менее одного атома примеси. Кремний с собственной проводимостью не получен. Имеются образцы с удельным сопротивлением порядка $1000~om\cdot cm$, что далеко еще от собственной проводимости.

Положение уровня Ферми в полупроводнике. Оно определяется из условия электронейтральности: полный заряд в единице объема равен нулю,

или число положительно заряженных частиц должно равняться числу отрицательно заряженных частиц:

$$n + N_a^- - p - N_n^+ = 0$$
,

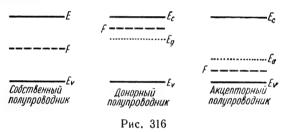
где n — концентрация электронов в свободной зоне, N_a^- — число отрицательно заряженных ионов акцепторов, p — дырок в валентной зоне, N_{π}^+ — положительно заряженных ионов допоров. Так как

$$N_{\rm a}^- = N_{\rm a} - p_{\rm a}$$
, a $N_{\rm A}^+ = N_{\rm A} - n_{\rm A}$,

где $n_{\rm m}$ — количество электронов на донорном уровне, а $p_{\rm a}$ — количество дырок на акцепторном уровне, то

$$n + n_{\Lambda} - p - p_{a} = N_{\Lambda} - N_{a}$$
.

Выражая концентрацию электронов и дырок с помощью плотности состояний и функции распределения, можно получить основное уравнение для определения положения уровня Ферми (или электрохимического потенциала)



в полупроводнике:

$$\frac{4\pi (2m_n)^{3/2}}{h^3} \int_{E_o}^{\infty} \frac{(E - E_c)^{1/2} dE}{e^{\frac{E - F}{kT}} + 1} + \frac{N_{\pi}}{e^{\frac{E_{\pi} - F}{kT}} + 1} - \frac{4\pi (2m_p)}{h^3} \int_{E_o}^{E_b} \frac{(E_v - E)^{1/2} dE}{e^{\frac{F - E}{kT}} + 1} - \frac{N_a}{e^{\frac{F - E_a}{kT}} + 1} = N_{\pi} - N_a.$$

1. Собственный полупроводник. В собственном полупроводнике уровень Ферми должен лежать ниже E_c , но выше E_v . Поэтому можно воспользоваться максвелл-больцмановским приближением и записать:

$$N_c \mathbf{e}^{-\frac{E_c - F}{kT}} = N_v \mathbf{e}^{-\frac{F - E_v}{kT}},$$

откуда

$$F = \frac{E_c + E_v}{2} - \frac{kT}{2} \ln \frac{N_c}{N_v} = \frac{E_c + E_v}{2} + kT \ln \left(\frac{m_p}{m_n}\right)^{3/4}.$$

При $T\!=\!0$ уровень Φ ерми лежит точно посредине запрещенной зоны С ростом T он повышается пропорционально T при $m_p > m_n$ (рис. 316). 2. Донорный полупроводник. Приближенное решение урав-

нения приводит к выражению:

$$F = \frac{E_c + E_\pi}{2} - \frac{kT}{2} \ln \frac{N_c}{N_\pi}.$$

При T=0 уровень Ферми лежит в середине между E_c и донорным уровнем. С ростом температуры уровень Ферми повышается, приближаясь ко дну зоны проводимости, проходит через максимум, затем опускается. По мере истощения донорного уровня F опускается ниже $E_{\rm д}$ и в дальнейшем будет приближаться к середине запрещенной зоны, что соответствует преобладанию собственной проводимости при больших температурах (рис. 316, 317). Концентрация электронов связана с концентрацией доноров соотношением:

$$n = \sqrt{N_{\rm I}N_{\rm c}}\,{\rm e}^{-\frac{E_{\rm c}-E_{\rm I}}{2kT}}.$$

При большой концентрации примеси и сильной ее ионизации уровень Ферми равен:

$$F = E_c + kT \ln \frac{N_A}{N_c}$$

3. Акцепторный полупроводник. Все результаты для донорного полупроводника справедливы и для акцепторного полупроводника при соответствующей замене характеристик донора на характеристики акцептора:

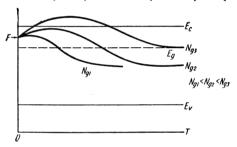


Рис. 317

при низкой температуре (слабая ионизация акцептора)

$$F = \frac{E_a + E_v}{2} + \frac{kT}{2} \ln \frac{N_v}{N_a}$$
;

если примесь сильно ионизованна, то

$$F = E_v - kT \ln \frac{N_a}{N_v}$$
.

4. Общий случай (при $N_{\rm д}>N_{\rm a}$, слабая ионизация):

$$F = E_A + kT \ln \frac{N_A - N_a}{N_a}$$
.

Концентрация электронов в свободной зоне равна:

$$n = \frac{N_{\text{A}} - N_{\text{a}}}{N_{\text{a}}} N_{\text{c}} e^{-\frac{\Delta E_{\text{A}}}{kT}}.$$

Зависимость ширины запрещенной области от температуры. Опыт показывает, что экспериментально определенные значения произведения концентраций не вполне точно совпадают со значением, вычисленным по формуле:

 $np = N_c N_v e^{-\frac{\Delta E}{kT}}$

Для совпадения можно ввести некоторый коэффициент $\alpha > 1$ так, чтобы

$$np = \alpha N_c N_v e^{-\frac{\Delta E}{kT}}.$$

Но α можно представить в виде:

$$\alpha = e^{\frac{\beta}{k}}$$

и истолковать тем самым, как изменение ширины запрещенной зоны при изменении температуры:

$$np = N_c N_v e^{-\frac{\Delta E}{kT}} e^{\frac{\beta}{k}} = N_c N_v e^{-\frac{\Delta E - \beta T}{kT}}.$$

Для кремния $\beta=1,3\cdot 10^{-4}$ эв/град; для германия $\beta=1\cdot 10^{-4}$ эв/град. Тогда

$$T=0^{\circ}$$
 K: $T\approx 300^{\circ}$ K Ge $\Delta E=0.75$ 96, 0.72 96; Si $\Delta E=1.18$ 96, 1.08 96.

Изменение ширины запрещенной зоны обусловлено изменением обменного интеграла с изменением расстояния между атомами при нагреве, так как перекрытие волновых функций в этом случае меняется.

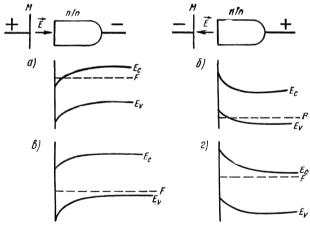


Рис. 318

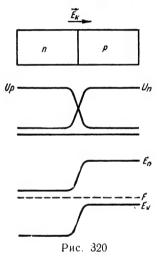
Дебаевская длина экранирования. При помещении полупроводника в электрическое поле происходит перераспределение свободных зарядов и зоны энергии искривляются. Зоны опускаются, если на полупроводник наложен «минус», и поднимаются, если наложен «плюс» (рис. 318). Искривление зон означает, что концентрация носителей в поверхностном слое меняется, а следовательно, меняется и сопротивление. На рис. 318 показано положение зон в полупроводнике при наложении поля. Случаи а) и б) соответствуют обогащению слоя носителями и увеличению проводимости, случаи в) и г)—обеднению носителями и увеличению сопротивления. При сильном искривлении зон в приповерхностном слое может измениться тип полупроводника: в n-полупроводнике —n-область, а в p-полупроводнике —n-область.

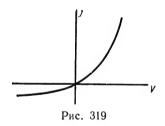
Переход между областями носит название p - n - перехода. Они играют

основную роль в работе полупроводниковых приборов.

Контакт полупроводника с металлом. При контакте полупроводника с металлом происходит перераспределение зарядов и возникновение контактных полей. При образовании контакта электроны уходят из тела, в котором уровень Ферми лежит выше, в тело, где он лежит ниже. Однако переход некоторого количества носителей приводит к тому, что тела заряжаются. Возникшее электрическое поле направлено таким образом, что оно должно препятствовать дальнейшему переходу носителей. Контактное поле выравнивает уровни Ферми в контактирующих телах. Но появление контактного поля приводит к появлению объемного заряда в полупроводнике и, следовательно, к искривлению зон. При контакте донорного полупроводника с меньшей работой выхода, чем у металла, и акцепторного с большей работой выхода, чем у металла, возникает слой повышенного сопротивления. Замечательной особенностью контакта является то, что его

сопротивление зависит от направления внешнего поля: если внешнее поле направлено против контактного поля, то высота потенциального барьера уменьшается и ток резко возрастает с ростом напряжения на переходе. Если же внешнее поле совпадает с контактным, то оно увеличивает потенциальный барьер, и ток остается практически постоянным (и малым) через переход.





Такой переход носит название выпрямляющего. Вольт-амперная характеристика его приведена на рис. 319.

Создание p-n-nерехода. Переход типа p-n может быть создан путем введения в полупроводник примесей различного типа — доноров и акцепторов. Слой, разделяющий p-u n-n-u000 полупроводника, является u000 полупроводника u000

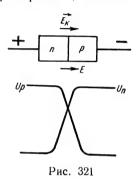
Так как в одной части полупроводника имеется большая концентрация электронов, а в другой — дырок, то возникает их диффузия в соседние области. Но уход электронов из *п*-области нарушает электронейтральность этой области: она заряжается положительно за счет положительного заряда нонов доноров. К этому же приводит приход дырок в *п*-область. Наоборот, *р*-область заряжается отрицательно за счет пришедших электронов и нескомпенсированных зарядов акцепторов. Но если две части полупроводника заряжаются, то между ними должно возникнуть электрическое поле, направленное от *п*-области к *р*-области. Это поле препятствует дальнейшему переходу электронов из *п*-области в *р*-область и обратному потоку дырок. Другими словами, возникают два потока — диффузионный и дрейфовый, которые уравновешивают друг друга, так что ток через *р*-*п*-переход равен нулю. Наличие контактного поля приводит к тому, что энергия электронов

в *р*-области возрастает (она заряжается отрицательно), а энергия дырок возрастает в *п*-области. В области *р*-*п*-перехода возникает искривление энергетических зон, в результате чего возникают потенциальные барьеры как для электронов, так и для дырок. Потенциальные барьеры способствуют уходу из данной области неосновных носителей (рис. 320). В этом случае, чтобы перевести электрон из *п*-области в *р*-область, необходимо затратить энергию на преодоление потенциального барьера. Высота барьера определяется первоначальной разностью положений уровней Ферми в *р*- и *п*-областях. Так как в примесных полупроводниках уровень Ферми лежит вблизи разрешенных зон энергии, то высота потенциального барьера будет равна приблизительно ширине запрещенной зоны. Так как с изменением температуры уровень Ферми в примесном полупроводнике смещается, то, следованы на использовании *р*-*n*-переходов, поэтому их характеристики, зависящие

от высоты потенциального барьера, будут меняться. Например, при переходе к собственной проводимости потенциальный барьер исчезает, так как уровень Ферми в *p*- и *n*-областях располагается посредине запрещенной области, а это означает, что полупроводник теряет свойство

выпрямления и усиления.

Выпрямление на p-n-переходе. О p-n-переходе, включенном в электрическую цепь так, что внешнее поле совпадает по направлению с контактным полем, говорят, что он включен в запирающем направлении (рис. 321, на n-область подан плюс, а на p-область — минус). При таком включении в цепи будет течь малый ток, величина которого практически не зависит от напряжения на переходе. Если внешнее поле направлено против внутреннего поля (плюс на p-об-



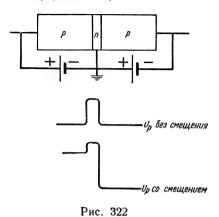
ласть, минус на *п*-область), то о таком переходе говорят, что он включен в пропускном направлении. Величина тока резко зависит от напряжения на переходе.

Механизм выпрямления легко понять из энергетической диаграммы. Если внешнее поле включено парадлельно внутреннему, то они препятствуют движению основных носителей — электронов из n-области в p-область и дырок из p- в n-область. Таким образом, ток через переход основными носителями не переносится. Но поле способствует перемещению через p-n-переход неосновных носителей, а так как их концентрация мала, то и ток будет мал. Независимость тока от внешнего напряжения объясняется тем, что уже контактное поле полностью захватывало все неосновные носители, поэтому дальнейшее увеличение поля не может привести к росту тока, который достигает насыщения. Таким образом, при включении р-п-перехода в запирающем направлении ток через переход осуществляется только неосновными носителями. концентрация которых мала, поэтому в цепи будет идти ток небольшой величины, который называется обратным током выпрямителя. Если же включить внешнее поле антипараллельно внутреннему, то внешнее поле компенсирует внутреннее поле, уменьшает высоту потенциального барьера, в результате чего поток основных носителей — электронов из п- и дырок из р-областей — через переход возрастает, и в цепи начинает идти ток. С ростом поля высота барьера уменьшается все больще и больше, что приводит к все большему росту тока:

$$I=I_{s}\left(\mathrm{e}^{\frac{eV}{kT}}-1
ight)$$
 ($I_{s}-$ обратный ток).

Механизм выпрямления можно объяснить и несколько иначе. Выпрямление на p-n-переходе происходит в результате того, что сопротивление его

зависит от направления внешнего поля. Если поле перемещает электроны вглубь n-области, а дырки — p-области, то область p-n-перехода, обедненная носителями, а следовательно, с большим сопротивлением, возрастает, поэтому растет сопротивление цепи, и ток в цепи падает. Если же под дей-



ствием внешнего поля электроны и дырки направляются к области перехода, то его сопротивление падает, благодаря чему общее сопротивление цепи падает.

Инжекция неосновных носителей. При равновесии в полупроводнике имеется определенное количество основных и неосновных носителей. Олнако эту равновесную концентрацию можно нарушить. Увеличение концентрации неосновных носителей сравнению с равновесной называется инжекцией (введением) неосновных носителей. Она может осуществляться светом, тепловым импульсом, полем. Инжекция играет решающую роль при работе полупроводниковых триодов-транзисторов.

Механизм работы плоскостного транзистора можно понять из рис. 322

и 323. Триод представляет собой два *p-n*-перехода, разделенных небольшим расстоянием, называемым базой. Различают триоды *n-p-n*-типа и *p-n-p*-

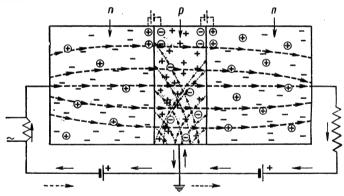
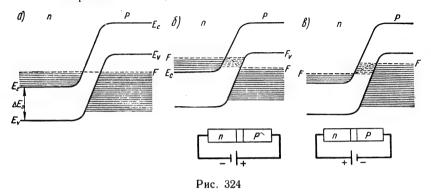


Рис. 323

типа, принцип их действия одинаков. Они отличаются только типом носителей в соответствующих областях. Один переход носит название эми ттерного, он соединен с низковольтной цепью (с усиливаемым сигналом). Другой переход носит название коллекторного, он соединен с высоковольтной цепью и приводит к усилению напряжения и мощности сигнала.

Если на эмиттер подается положительный сигнал, то высота потенциального барьера для дырок уменьшается, и их поток в *n*-область увеличивается; таким образом, *p-n*-переход приводит к инжекции дырок в базу (*n*-область). Введенные в базу носители, дырки, являются неосновными и неравновесными. Они начинают рекомбинировать с электронами и диффундировать ко второму переходу *n-p*. Если толщина базы невелика, то почти все дырки

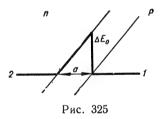
достигнут коллекторного перехода, где будут подхвачены полем и переведены в *p*-область. Через коллекторный переход потечет возросший по сравнению с равновесным ток. Ток через коллекторный переход будет не больше тока через эмиттерный переход (несколько меньше), так что в транзисторе коэффициент усиления по току несколько меньше единицы. Но благодаря тому, что коллекторный переход включен в запирающем направлении, на нем происходит большое падение напряжения, что позволяет получать усиление по напряжению и мощности.



Туннельный диод. В 1958 г. японский физик Есаки открыл новый тип полупроводникового прибора—туннельный диод. Его действие основано на явлении туннельного эффекта. Для его создания необходимо: 1) чтобы p-n-переход был узким (порядка $10^{-6}-10^{-6}$ см); 2) чтобы материал был вырожденным, т. е. сильно легированным.

При этом вырождение приводит к расположению свободных уровней энергии зоны проводимости против уровней энергии, занятых электронами

в валентной зоне, а узость перехода обеспечивает большую вероятность туннельного перехода. На рис. 324 представлена энергетическая схема p-n-перехода туннельного диода без внешнего напряжения: n и p обозначают электронную и дырочную области полупроводника, E_c —дно свободной зоны, E_v —потолок валентной зоны. Вырождение проявляется в том, что уровень Ферми F лежит выше E_c в n-области и ниже E_v в p-области. Ниже уровня Ферми лежат, в основном, занятые состояния, выше—свободные, что указано условно



штриховкой. Электрон, обладая некоторой энергией E, может находиться как в n-, так и в p-области, и значит, он может переходить из n- в p-область и наоборот. Но этот переход связан с преодолеванием потенциального треугольного барьера. На рис. 325 изображен идеализированный p-n-пережод с постоянным в нем электрическим полем.

Для перехода электрона из состояния 1 в состояние 2 электрон должен пройти сквозь треугольный потенциальный барьер с основанием a и высотой ΔE . Если считать поле в переходе постоянным, то для прозрачности барьера можно получить выражение:

$$D = D_{0} e^{-\frac{\sqrt{2m}}{2\hbar e} \cdot \frac{\Delta E_{0}^{3/2}}{\mathcal{E}}} = D_{0} e^{-\frac{1}{\sqrt{2e\hbar}} \cdot \frac{\sqrt{m} \Delta E_{0}^{3/2}}{\mathcal{E}}}.$$

Но величина поля
$$\mathfrak{E} \approx \frac{\Delta E_0}{ea}$$
, поэтому

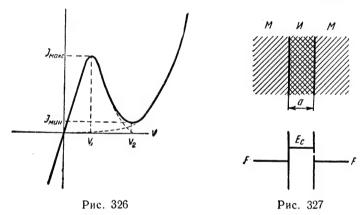
$$D = D_0 e^{-\frac{1}{\sqrt{2e\hbar}} \sqrt{m\Delta E_0} a}$$

Выражение показывает, что вероятность туннельного прохождения будет тем больше, чем меньше a и m. Поэтому для работы туннельного диода необходимо, чтобы переход был по возможности поуже, а в качестве материалов используются интерметаллы $A^{\rm III} {\rm B}^{\rm V}$, для которых эффективная масса электрона очень мала.

Если на диод не наложено внешнее поле, то ток через переход равен

нулю, так как число переходов слева и справа одинаково.

Пусть на переход наложено внешнее поле в пропускном направлении, т. е. к n-области подсоединен минус батареи (рис 324, δ). В этом случае уровни в p-области опускаются вниз по сравнению с уровнями n-области, и число переходов слева будет больше числа переходов справа; через



переход потечет ток от p- к n-области. С ростом напряжения число переходов из n- в p-область будет возрастать. Однако, начиная с напряжения, равного приблизительно $\frac{F-E_c}{e}$, число свободных состояний в p-области,

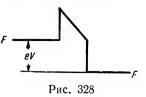
расположенных против занятых состояний в n-области, будет уменьшаться, и в тот момент, когда F в n-области будет совпадать с E_v , переход электронов прекратится. В этот момент ток за счет туннельного эффекта также прекратится. При дальнейшем увеличении напряжения ток снова будет возрастать за счет обычного механизма проводимости диода. Таким образом, вольт-амперная характеристика туннельного диода имеет падающий участок (рис. 326). Это позволяет использовать туннельный диод в качестве усилителя и генератора. Основные параметры туннельного диода: $I_{\text{макс}}$, $U\left(I_{\text{макс}}\right)$; $I_{\text{мин}}$, $U\left(I_{\text{мин}}\right)$. $U\left(I_{\text{макс}}\right)$ измеряется сотыми и десятыми долями вольта: $U\left(I_{\text{мин}}\right)$ — порядка $0,5\div0,7$ в. Отношение ($I_{\text{макс}}$: $I_{\text{мин}}$) равно 15:1— для германиевых диодов и 60:1—для диодов из GaAs.

Туннельный диод используется для генерирования и усиления колебаний

до частоты 10^9 — 10^{10} eq и может быть использован до 10^{12} eq.

Так как его действие основано на использовании основных носителей, то он слабо меняет свои параметры при изменении внешних условий (температуры, облучения и др.).

Тиннельный диод на основе изоляционных пленок. Система, состоящая из металла, изоляционной пленки толщиной 100—150 Å и металла, представляет для электрона потенциальный барьер (рис. 327) толщиной а и высотой $E_c - F$, где F—уровень Ферми металла, E_c —дно свободной зоны изолятора. Если E_c —Fизмеряется несколькими десятыми долями электронвольта и больше, то барьер практически непрозрачен. Но если на систему наложить внешнее напряжение U, то барьер видоизменяется (рис. 328), его прозрачность увеличивается. Теперь при наложении внешнего переменного напряжения барьер будет обладать односторонней



проводимостью. При температуре жидкого гелия на вольт-амперной характеристике диода наблюдается участок с отрицательным сопротивлением.

СИСТЕМЫ МЕР И ЕДИНИЦЫ МЕХАНИЧЕСКИХ ВЕЛИЧИН

Под измерением всякой физической величины понимают сравнение этой физической величины с однородной величиной, принятой за единицу.

Всякая скалярная величина состоит из абсолютного числа, указывающего, сколько раз в данной величине содержится величина, принятая за единицу, и из наименования или размерности единицы.

Единицы измерений определяются образцовыми — эталонными телами,

хранящимися в Международном бюро мер и весов.

Существует несколько систем единиц, отличающихся выбором тех величин, которые приняты за основные и единицы которых установлены специальными соглашениями

Все размерности величин, встречающиеся в механике, могут быть выве-

дены из трех основных единиц.

В механике обычно употребляется система единиц, в основу которой положены единицы длины (L), массы (M) и времени (T). Это так называемая система LMT.

За эталон массы принята масса тела из иридиевой платины, хранящегося в Международном бюро мер и весов и называемого к и лограммом. Масса в 1 кг близка к массе 1000 см⁸ чистой воды при 4° С.

У нас в СССР в настоящее время в науке и технике ГОСТами уста-

новлены следующие системы механических единиц (ГОСТ 7664-61):

а) система МКС, основные единицы которой метр, килограмм-масса, секунда, является частью Международной системы единиц (СИ), введенной ГОСТ 9876—61;

б) система СГС, основными единицами которой являются: сантиметр,

грамм-масса, секунда;

в) система МКГСС, основными единицами которой являются: метр, килограмм-сила, секунда.

Международная система единиц (СИ)

В октябре 1960 г. в Париже состоялась XI Генеральная конференция по мерам и весам. Конференция приняла новые определения таких основ-

ных единиц, как метр и секунда.

Новое определение метра. Первоначально в 1791 г. при введении метрической системы мер был определен как одна десятимиллионная часть четверти парижского меридиана. В 1799 г. на основе измерений части дуги меридиана был выполнен эталон метра в виде платиновой концевой меры.

Созданная по инициативе Российской Академии наук Международная

комиссня по прототипам метрической системы, учитывая возможность более точных измерений меридиана, приняла рекомендацию об отказе от естественного эталона и о принятии в качестве исходной меры метра архива. В 1889 г. I Генеральная конференция по мерам и весам утвердила платино-иридиевый штриховой эталон метра в качестве международного прототипа метра.

Учитывая, что никакое усовершенствование платино-иридиевого прототипа метра не позволяет повысить его точность выше достигнутой в 0,1 мк, и имея возможность выбрать длину волны излучения атома в качестве естественного эталона длины, дающего точность воспроизведения почти на два порядка больше, XI Генеральная конференция решила: метр есть длина, равная 1650763,73 длин волн в вакууме излучения, соответствующего

переходу между уровнями $2p_{10}$ и $5d_5$ атома криптона 86.

В Международном бюро мер и весов и национальных метрологических лабораториях созданы приборы для воспроизведения метра в длинах световых волн на основе излучения лампы, наполненной изотопом криптона 86. Лампа помещается в дюаровский сосуд и охлаждается до температуры тройной точки азота. Для сличения штриховых и концевых мер с эталонной длиной световой волны используется интерференционный фотоэлектрический компаратор.

Новое определение секунды. До последнего времени секунда определялась как $\frac{1}{86\,400}$ часть средних солнечных суток, однако оказалось,

что вращение Земли подвержено нерегулярным колебаниям. Так, с 1872 по 1903 г. средняя продолжительность суток увеличилась на семь тысячных секунды, с 1903 по 1934 г. она уменьшилась на пять тысячных секунды, а затем вновь возрастает. Средние сутки определены с точностью до 10^{-7} , что недостаточно для использования их в качестве эталона при современной технике частот.

XI Генеральная конференция по мерам и весам связывает определение секунды не с вращением Земли вокруг своей оси, а с движением Земли по орбите вокруг Солнца. В качестве эталона времени принимается длительность тропического года, т. е. промежуток времени между двумя последовательными весенними равнодействиями. Согласно новому определению:

секунда является $\frac{1}{31\,556\,925,9747}$ частью тропического года для $1900\,$ года

января 0 в 12 часов эфемеридного времени.

Указание на 1900 г. связано с тем, что сам по себе тропический год не является постоянным и при определении эталона следует исходить из определенного года. Указанная в определении дата выражена в принятом астрономами счете времени и соответствует полудню 31 декабря 1899 г. Эфемеридным временем называется время, по которому вычисляют эфемериды — координаты небесных тел, устанавливаемое по результатам астрономических наблюдений Луны и не зависящее от колебаний скорости вращения Земли.

Новое определение секунды делает ее равной средней длительности старой секунды за последние три столетия. Таким образом, не изменяя величины единицы времени, оно позволяет более строго пользоваться естественным эталоном, определяемым по совокупности видимых движений небесных тел.

Новые государственные стандарты на единицы физических величин. Комитет стандартов, мер и измерительных приборов при Совете Министров СССР 24 августа 1961 г. утвердил новый ГОСТ 9867—61 «Международная система единиц». Согласно этому стандарту «Международная система единиц» сокращенно обозначается русскими буквами СИ, что соответствует обозначению, принятому XI Генеральной конференцией по мерам и весам «SI».

В ГОСТе содержится перечень шести основных единиц СИ и таблица дополнительных и производных единиц.

Определения основных единиц Международной системы единиц

Memp — длина, равная 1 650 763,73 длины волны в вакууме излучения, соответствующего переходу между уровнями $2p_{10}$ и $5d_5$ атома криптона 86.

Килограмм — единица массы — представлен массой Международного прототипа килограмма.

 $Ceкундa - \frac{1}{31\,556\,925,9747}$ часть тропического года для 1900 г. января 0

в 12 часов эфемеридного времени.

Ампер — сила неизменяющегося тока, который, проходя по двум параллельным проводникам бесконечной длины и ничтожно малого кругового сечения, расположенного на расстоянии $1\ m$ один от другого в вакууме, вызвал бы между этими проводниками силу, равную $2\cdot 10^{-7}$ единиц силы Международной системы на каждый метр длины.

 $\Gamma padyc$ Keльвина—единица измерения температуры по термодинамической температурной шкале, в которой для температуры тройной точки воды

установлено значение 273,16° К (точно).

Cвеча—значение единицы силы света, которое принимается таким, чтобы яркость полного излучателя при температуре затвердевания платины была равна 60 св 1 см².

Единицы Международной системы, установленные государственным стандартом СССР

Наименование величин	Единицы измерения	Сокращенное обозначение единиц измерения
Od	сновные единицы	
Длина	метр килограмм секунда ампер градус Кельвина свеча	м кг сек а ° К св
Допол	пнительные единицы	
Плоский угол	радиан стерадиан	рад стер
Пр	оизводные единицы	
а) меха	нические единицы	
Частота	герц радиан в секунду	гц рад сек

Наименование величин	Единицы измерения	Сокращенное обозначение единиц измерения
Угловое ускорение	радиан на секунду в квадрате	<u>рад</u> сек² м
Скорость	метр в секунду	сек
Ускорение	метр на секунду в квадрате	<u>м</u> сек²
Площадь	квадратный метр кубический метр	м ² м ³
Плотность	килограмм на кубический метр	<u>кг</u> м ⁸
Сила	ньютон	н
Удельный вес	ньютон на кубический метр	$\frac{\mathcal{H}}{\mathcal{M}^8}$
Момент инерции (динамический)	килограмм-метр в квадрате джоуль ватт	кг•м² дж вт
Напряжение (давление)	ньютон на квадратный метр	$\frac{H}{M^2}$
Динамическая вязкость	ньютон-секунда на квадратный метр	H·CeK M²
Кинематическая вязкость	квадратный метр на секунду	м ² сек
· б) тег	іловые единицы	
Количество теплоты, термодинамический потенциал Удельная теплота (фазового	джоуль	д ж
превращения, химической реакции)	джоуль на килограмм	кг
Теплоемкость системы	джоуль на градус	<u>дж</u> град
Удельная теплоемкость	джоуль на килограмм-градус	<u>дж</u> кг∙град
Энтропия системы	джоуль на градус	<u>дж</u> град
Удельная энтропия	джоуль на килограмм-градус	<u>дж</u> кг∙град
Тепловой поток	ватт	вт
Поверхностная плотность теплового потока	ватт на квадратный метр	$\frac{Bm}{M^2}$
Коэффициент теплопроводности	ватт на квадратный метр-градус	вт м²∙град
Коэффициент температуропроводности	квадратный метр на секунду	$\frac{M^2}{ce\kappa}$
Температурный градиент	градус на метр	<u>град</u> м
17*		51 5

Наименование величин	Единицы измерения	Сокращенное обозначение единиц измерения
в) электрическ	ие и магнитные единиц	, Ы
Рабога и энергия	джоуль ватт вольт-ампер вар кулон или ампер-секунда	дж вт ва вар к или а · сек
Поток электрического смещения (поток электрической индукции)	кулон кулон на квадратный метр	$\frac{\kappa}{\kappa}$
Разность электрических потенциалов, электрическое напряжение, электродвижущая сила	вольт	в в
поля Электрическое сопротивление Электрическая проводимость Электрическая емкость Магнитный поток	вольт на метр ом сименс фарада вебер	м ом сим ф вб
Магнитная индукция	тесла или вебер на квадратный метр	m_{Λ} или $\frac{\partial \hat{O}}{M^2}$
Индуктивность и взаимная ин- дуктивность	генри	гн
лов	ампер или ампер-виток	а или ав
поля	ампер на метр или ампер-виток на метр	$\frac{a}{M}$ или $\frac{as}{M}$
г) акус	тические единицы	
Звуковое давление	ньютон на квадратный метр	$\frac{\mathcal{H}}{\mathcal{M}^2}$
Объемная скорость	кубический метр в секунду	м ⁸ сек
Акустическое сопротивление	ньютон-секунда на метр в пя- той степени	H · CeK M⁵
Механическое сопротивление	ньютон-секунда на метр	<u>н · сек</u> м
Интенсивность звука	ватт на квадратный метр	8m m²
Плотность звуковой энергии	джоуль на кубический метр	$\frac{\partial \mathcal{H}}{M^3}$
•	· '	

Наименование величин		Единицы измерения	Сокращенное обозначение единиц измерения
д)	све	етовые единицы	
Световой поток Световая энергия			лм лм · сек
Светность		люмен на квадратный метр	<u>лм</u> м ²
Освечивание		свеча-секунда	св∙сек
Яркость		нит или свеча на квадратный метр	μm или $\frac{C8}{M^2}$
Освещенность Количество освещения	· ·	люкс люкс-секунда	лк лк•сек

С 1 июля 1961 г. введены новые государственные стандарты: ГОСТ 7664—61 «Механические единицы» и ГОСТ 8550—61 «Тепловые единицы».

ГОСТ «Механические единицы» допускает для получения механических величин применение трех систем единиц: МКС, СГС и МКГСС. В стандарте указывается, что преимущественно должна употребляться система МКС, являющаяся частью «Международной системы единиц». Вместе с тем допускается применение внесистемных единиц, среди которых единицы: длины—микрон; массы—тонна, центнер и карат; времени—час и минута; плоского угла—градус, минута и секунда; площади—ар и гектар; объема—литр; угла поворота—оборот; угловой скорости—оборот в минуту и оборот в секунду; давления—бар и техническая атмосфера и т. д. ГОСТ 8550—61 «Тепловые единицы» устанавливает применение для измерения тепловых величин системы единиц МКГСС, основными единицами которой являются метр, килограмм, секунда и градус Кельвина. Эта система является частью «Международной системы единиц». Стандарт допускает применение внесистемных единиц, основанных на качестве единицы количества теплоты, и производных единиц, основанных на часе в качестве единицы времени. Стандарт определяет калорию по соотношению 1 кал = 4,1868 дж.

Механические единицы системы СИ

Последовательность определяющих уравнений для производных единиц системы МКС, являющейся частью системы СИ, приводится в таблице.

		Еди	ницы измере	ния
Название величины	Определяющее уравнение	название	сокращенные обозначения, установленные ГОСТом	размерность
Площадь	$S = l^2$	квадратный метр	M²	м²
Объем	$V=l^3$	кубический метр	м³	м ⁸

		Еди	ницы измер	ения
Название величины	Определяющее уравнение	названи е	сокращен- ные обоз- начения, установ- ленные ГОСТом	размерность
Скорость	$v = \frac{l}{t}$	_	м сек	<i>M</i> ⋅ <i>ce</i> κ − 1
Ускорение	$a = \frac{v}{t}$	_	$\frac{M}{Ce\kappa^2}$	м · сек − ²
Сила	F = ma	ньютон	н	м · кг · сек - 2
Давление (напряжение)	$p = \frac{F}{S}$	_	$\frac{\mathcal{H}}{\mathcal{M}^2}$	м−1 кг сек−2
Плотность	$\varrho = \frac{m}{V}$	_	$\frac{\kappa e}{m^3}$	м-8 кг
Удельный вес	$d = \frac{P}{V}$	_	<u>н</u>	м-2 кг сек-2
Удельный объем	$v = \frac{V}{m}$		_	м ⁸ кг - 1
Импулье силы	k = Ft	_	_	м кг сек-1
Количество движения Работа	K = mv $A = Fl$	— джоуль	дж	м кг сек ⁻¹ м² кг сек ⁻²
Мощность	$N = \frac{A}{t}$	ватт	вт	м² кг сек — 8
Момент силы	M = F1	_		м² кг сек ^{- 2}
Импульс момента си-	L = Mt	_	_	м² кг сек — 1
лы	$I = ml^2$		кгм²	м² кг
Момент количества .	$L = I\omega$		_	м² кг сек — 1
движения	$\eta = \frac{F}{S} \cdot \frac{\Delta l}{\Delta v}$. —	$\frac{H \cdot CEK}{M^2}$	м-1 кг сек-1
Кинематическая вязкость	$v = \frac{\eta}{\varrho}$		m² ceκ	<i>м</i> ² сеκ−1
Частота	$f = \frac{1}{T}$	герц	гц	ceκ−1
Угловая скорость	$\omega = \frac{\varphi}{t}$	_	<u>рад</u> сек	ceκ−¹
Угловое ускорение .	$\varepsilon = \frac{\omega}{t}$	_	<u>ραθ</u> <u>ceκ²</u>	ceκ−²
1	l		l .	

Ниже приводятся определения тех производных единиц, которые получили особое название. Ньютон—сила, которая массе в 1 кг сообщает ускорение в 1 м/сек 2 .

Джоуль—работа, которую совершает сила в 1 κ на пути в 1 κ . В атт—мощность, при которой за 1 κ совершается работа в 1 κ . Герц—частота, при которой совершается одно колебание за 1 κ .

Электрические и магнитные единицы Международной системы единиц

Поскольку электромагнитные явления неразрывно связаны с механическими, в уравнения законов, описывающих электрические и магнитные взаимодействия материальных объектов, входят также механические величины (длина, масса, сила, энергия и т. д.), единицы измерения которых уже приняты ранее. Поэтому системы единиц измерения электрических и магнитных величин являются продолжениями в область электромагнитных явлений известных из механики систем единиц: практической МКС, либо физической СГС.

Как известно, для определения единицы измерения какой-либо величины в системе единиц используется физический закон, связывающий величину, единица которой определяется, с величинами, единицы которых уже определены. Однако каждое из уравнений, описывающих электрические и магнитные явления, содержит не менее двух величин электрической или магнитной природы. Чтобы использовать подобное уравнение для определения единицы одной из этих величин, другую следует считать основной, т. е. ее единицу взять произвольным образом. В практической системе единиц МКСА за четвертую основную единицу принимается единица тока ампер (а).

Ампер есть сила неизменяющегося тока, который, будучи поддерживаем в двух параллельных прямолинейных проводниках бесконечной длины и ничтожно малого кругового сечения, расположенных на расстоянии 1 м один от другого в вакууме, вызвал бы между этими проводниками взаимодействие силой, равной $2 \cdot 10^{-7}$ ньютона на один метр длины (ГОСТ 9867—61); формулировка принята XI Генеральной конференцией по мерам и весам. Ампер выбран произвольно, но так, чтобы он был просто связан с единицей тока, определенной на основе системы СГС. Поэтому ампер принят равным

одной десятой доле единицы тока в системе единиц СГСМ.

Основная четвертая электрическая единица в системе СИ—ампер определяется через силовое взаимодействие токов по закону Ампера, записанному в виде:

$$F = \frac{\mu \cdot \mu_0 I_1 \cdot I_2 \cdot l}{2\pi d}.$$

Таким образом, производные единицы электрических и магнитных величин в Международной системе единиц устанавливаются для рационализированной формы записи уравнений электромагнетизма.

Идея рационализации системы единиц заключается в том, что если множитель 4π записать в знаменателе закона Кулона;

$$F = \frac{q_1 \cdot q_2}{4\pi g r^2},$$

а также внести этот множитель в знаменатель закона Ампера для взаимо-действия токов, записав его в виде:

$$F = \frac{\mu \mu_0 I_1 I_2 l}{2\pi d} ,$$

то этот множитель исчезнет из наиболее часто встречающихся формул электромагнетизма.

Рационализированная запись уравнений в системе МҚСА широко применяется в электро- и радиотехнике. Уравнения законов электромагнитных явлений в рационализированной форме получаются формально из уравнений в нерационализированной форме, если в последних к величинам диэлектрической проницаемости ε , электрической индукции D и напряженности магнитного поля H приписать множитель 4π , а к магнитной проницаемости μ —множитель $\frac{1}{4\pi}$. Равенства, не содержащие ε , D, μ и H, записываются одинаково в рационализированной в нерационализированной системах.

Наиболее употребляемые формулы электромагнетизма в нерационализированной и рационализированной формах (меняющие свою запись при рацио-

нализации) приводятся на стр. 525.

Единица электрического заряда в системе МКСА определяется из равенства, связывающего заряд q, прошедший через поперечное сечение проводника, с током I и временем t прохождения тока:

$$q = I \cdot t$$
.

Единицей заряда в системе МКСА является кулон (κ)—заряд, проходящий через поперечное сечение проводника за 1 се κ при токе силой в 1 α . Размерность кулона $[q] = ce\kappa \cdot \alpha$.

Единица электрического потенциала в системе МКСА устанавливается из равенства, определяющего работу A электрического поля при перемещении электрического заряда q между точками с разностью потенциалов U:

$$A = qU$$
.

Единицей потенциала в системе МКСА является вольт (в) — разность потенциалов двух точек электрического поля, при переносе заряда в I κ между которыми совершается работа в 1 $\partial \mathcal{M}$. Размерность вольта:

$$[U] = \frac{\partial \mathcal{M}}{\kappa} = \frac{\mathbf{M^2 \cdot \kappa r \cdot ce\kappa^{-2}}}{ce\kappa \cdot a} = \mathbf{M^2 \cdot \kappa r \cdot ce\kappa^{-3} \cdot a^{-1}}.$$

Единица электрической емкости C в системе МКСА определяется из соотношения:

$$C = \frac{q}{U},$$

где q — заряд, а U — потенциал проводника, если в этом соотношении положить заряд равным одному кулону, а потенциал — одному вольту. Единицей емкости является фарада (ϕ) — емкость проводника, сообщение которому заряда в 1 κ приводит к увеличению потенциала на нем на 1 s. Размерность фарады:

$$[C] = \frac{\operatorname{ce} \kappa \cdot a}{\operatorname{m}^2 \cdot \kappa \cdot \operatorname{ce} \kappa^{-3} \cdot a^{-1}} = \operatorname{m}^{-2} \cdot \kappa \cdot \operatorname{ce}^{-1} \cdot \operatorname{ce} \kappa^4 \cdot a^2.$$

Единица сопротивления R в системе МКСА—о м определяется из формулы, выражающей закон Ома:

$$R = \frac{U}{T}$$
.

Ом (ом) есть сопротивление проводника, в котором при напряжении на его концах 1 s течет ток в 1 a. Размерность ома:

$$[R] = \frac{\theta}{n} = \frac{M^2 \cdot \kappa \varepsilon \cdot ce\kappa^{-3} \cdot a^{-1}}{a} = M^2 \cdot \kappa \varepsilon \cdot ce\kappa^{-3} \cdot a^{-2}.$$

Единица электрической проводимости G — величины, обратной сопротивлению проводника:

$$G = \frac{1}{R}$$

определяется как проводимость проводника с сопротивлением 1 ом. Эта единица проводимости называется сименс (сим):

$$1 \ cum = 1 \ om^{-1} = m^{-2} \cdot \kappa z^{-1} \cdot ce\kappa^3 \cdot a^2$$

Единица напряженности электрического поля E определяется из формулы, связывающей напряженность с разностью потенциалов U между точками, отстоящими на расстояние d и лежащими на линии напряженности:

$$E = \frac{U}{d}$$
.

 $1\frac{\text{вольт}}{\text{метр}}\left(\frac{\theta}{M}\right)$ есть напряженность однородного электрического поля, в котором на расстоянии в 1 м вдоль линии напряженности потенциал поля изменяется на 1 θ .

Диэлектрическая проницаемость. Свойства диэлектриков в физике и электротехнике описываются относительной диэлектрической проницаемостью ϵ , т. е отношением абсолютной диэлектрической проницаемости среды ϵ_a к диэлектрической проницаемости вакуума ϵ_0 :

$$\varepsilon_{\text{OTH}} = \varepsilon = \frac{\varepsilon_a}{\varepsilon_0}.$$

Диэлектрическая проницаемость вакуума имеет ту же размерность, что и диэлектрическая проницаемость среды и, следовательно, относительная диэлектрическая проницаемость среды безразмерна.

Абсолютная диэлектрическая проницаемость среды:

$$\varepsilon_a = \varepsilon \cdot \varepsilon_0$$
.

Единица абсолютной диэлектрической проницаемости ε в системе МКСА определяется из формулы емкости плоского конденсатора $C = \frac{\varepsilon S}{d}$. Положив в ней расстояние между пластинами d=1 м, плошадь пластины S=1 м², получим, что 1 единица МКСА (ε):

1 MKCA (
$$\epsilon$$
) = $\frac{1 \, \mathbf{M} \cdot \boldsymbol{\phi}}{1 \, \mathbf{M}^2}$ = $1 \, \frac{\boldsymbol{\phi}}{\mathbf{M}}$.

 $\frac{\Phi \ a \ p \ a \ p \ a}{\text{метр}} \left(\frac{\phi}{\textit{м}}\right)$ — это абсолютная диэлектрическая проницаемость диэлектрика, при заполнении которым промежутка между пластинами плоского конденсатора с площадью пластин по $1 \ \textit{м}^2$ и расстоянием между пластинами $1 \ \textit{м}$ конденсатор характеризуется емкостью $1 \ \phi$.

Размерность:

$$[\varepsilon_a] = \frac{[d][C]}{[S]} = \frac{M \cdot M^{-2} \cdot \kappa \varepsilon^{-1} \cdot ce\kappa^4 \cdot a^2}{M^2} = M^{-3} \cdot \kappa \varepsilon^{-1} \cdot ce\kappa^4 \cdot a^2.$$

Числовое значение диэлектрической проницаемости вакуума ϵ_0 при электрической постоянной в системе МКСА может быть получено из закона Кулона:

$$F = \frac{q_1 \cdot q_2}{4\pi \epsilon_a r^2}.$$

Опытно измерено, что два заряда по 1κ каждый на расстоянии один от другого в 1κ взаимодействуют в вакууме с силой $9 \cdot 10^9 \kappa$. Поэтому:

$$9\cdot 10^9 \ \kappa = \frac{1 \ \kappa^2}{4\pi \cdot \epsilon_0 1 \ m^2} ,$$

или

$$\epsilon_0 = \frac{1}{4\pi 9 \cdot 10^9} \frac{\kappa^2}{\text{M}^2 \cdot \text{H}} = \frac{1}{4\pi 9 \cdot 10^9} \frac{\kappa}{\frac{\partial \mathcal{H}}{\kappa} \cdot \text{M}} = \frac{1}{4\pi 9 \cdot 10^9} \frac{\phi}{\text{M}} = 8,85 \cdot 10^{-12} \frac{\phi}{\text{M}}.$$

Единица электрической индукции D в системе МКСА определяется из равенства $D=\pmb{\varepsilon}_a E$, или $D=\pmb{\varepsilon}\cdot\pmb{\varepsilon}_0\cdot E$, если положить $\pmb{\varepsilon}_0=\frac{1}{4\pi}\frac{\phi}{9\cdot 10^9}\frac{\phi}{\text{M}}$, $\pmb{\varepsilon}=9\cdot 10^9$ и напряженность поля $E=1\frac{\theta}{\text{M}}$.

1 единица МКСА (D) =
$$9 \cdot 10^9 \frac{1}{9 \cdot 10^9} \frac{\phi}{M} \cdot 1 \frac{s}{M} = 1 \frac{\phi \cdot s}{M^2} = 1 \frac{\kappa}{M^2}$$
.

 $\frac{\mathrm{Kyлон}}{\mathrm{M}^2}\left(\frac{\kappa}{\mathrm{M}^2}\right)$ есть электрическая индукция, которой обладает поле с напряженностью $1\,\frac{\theta}{\mathrm{M}}$ в диэлектрике с относительной диэлектрической проницаемостью $9\cdot 10^9$ единиц.

Единица потока электрической индукции N определяется по теореме Остроградского — Гаусса: N=q.

Ампер-секунда ($a\cdot ce\kappa$) есть поток электрической индукции, создаваемый электрическим зарядом в 1 κ .

Единица потока магнитной индукции (магнитного потока) Ф определяется из закона Фарадея—Максвелла:

$$\mathcal{E}_{\text{инд}} = -\frac{d\Phi}{dt}$$
,

где $\mathcal{E}_{\text{инд}}$ — электродвижущая сила индукции, возникающая в контуре, если за время dt магнитный поток, связанный с ним, изменяется на величину $d\Phi$. Очевидно,

$$d\Phi = -\mathcal{E}dt$$
.

Вебер (\mathfrak{s} б) есть магнитный поток, при убывании которого за одну секунду до нуля в контуре, сцепленным с этим потоком, возникает э. д. с. индукции в 1 \mathfrak{s} . Размерность вебера:

$$[d\Phi] = [\mathcal{E}][dt] = M^2 \cdot \kappa \mathbf{e} \cdot ce\kappa^{-3} \cdot a^{-1} \cdot ce\kappa = M^2 \cdot \kappa \mathbf{e} \cdot ce\kappa^{-2} \cdot a^{-1}.$$

Единица магнитной индукции B в системе МКСА определяется из равенства:

$$B = \frac{\Phi}{S}$$
,

где Ф --- магнитный поток через площадку S:

$$1 \text{ MKCA } (B) = \frac{1 \theta \delta}{1 m^2}.$$

Эта единица называется тесла $(m \Lambda)$.

Tecna, или $\frac{seбep}{m^2} \left(\frac{s\delta}{m^2} \right)$, есть магнитная индукция такого однородного магнитного поля, в котором магнитный поток через площадку в $1 \, m^2$, перпендикулярную к линиям индукции, равен $1 \, s\delta$. Размерность mecna:

$$[B] = \frac{[\Phi]}{[S]} = \frac{M^2 \cdot \kappa e \cdot ce\kappa^{-2} \cdot a^{-1}}{M^2} = \kappa e \cdot ce\kappa^{-2} \cdot a^{-1}.$$

Единица напряженности магнитного поля H определяется из равенства, выражающего напряженность поля, создаваемого прямолинейным бесконечно длинным проводником с током I на расстоянии r от него:

$$H = \frac{I}{2\pi r}$$
.

Если в этом равенстве положить ток равным 2π a, а расстояние равным 1 m, то

$$1 \text{ MKCA } (H) = \frac{1}{1} \frac{a}{M}.$$

 $\frac{A \, \text{м пер}}{m} \, \frac{(a)}{(m)}$ есть напряженность магнитного поля прямого бесконечно длинного проводника с током $2\pi \, a$ на расстоянии $1 \, m$ от него.

Единица магнитного момента p_m определяется из равенства:

$$M = p_m \cdot H \sin \alpha$$
,

связывающего магнитный момент с механическим моментом M и напряженностью поля H, α — угол между направлениями поля и нормалью к плоскости витка (или осью магнита). Отсюда:

$$p_{m} = \frac{M}{H \sin \alpha}$$

И

1 МКСА
$$(p_m) = \frac{1}{\frac{\text{ампер}}{\text{метр}}} = 1 \frac{n \cdot m}{\frac{a}{m}} = 1 \frac{n \cdot m^2}{a}$$
.

За единицу магнитного момента p_m принимается магнитный момент такого винта с током или постоянного магнита, на который в однородном магнитном поле напряженностью $1\frac{a}{M}$ действует максимальный вращающий момент, равный 1 ньютон метр.

Единица индуктивности L в системе МКСА может быть определена из формулы:

$$\mathcal{E}_{\text{инд}} = -L \, \frac{di}{dt}$$
,

откуда

$$L = -\frac{\mathcal{E}_{\text{инд}}}{\frac{ai}{dt}}.$$

 Γ енри ($\it ent{e}$) есть индуктивность контура, в котором при изменении тока на 1 $\it a$ за секунду возникает э. д. с. самоиндукции 1 $\it s$. Размерность генри:

$$[L] = \frac{\begin{bmatrix} \mathcal{E} \\ \end{bmatrix}}{\begin{bmatrix} dt \\ dt \end{bmatrix}} = \frac{M^2 \cdot \kappa c \cdot ce\kappa^{-3} \cdot a^{-1}}{a \cdot ce\kappa^{-1}} = M^2 \cdot \kappa c \cdot ce\kappa^{-2} \cdot a^{-2}.$$

Единица абсолютной магнитной проницаемости μ_a в системе МҚСА определяется из равенства, связывающего магнитную индукцию поля B с напряженностью H:

$$B = \mu_a H$$
, $\mu_a = \frac{B}{H}$; 1 MKCA $(\mu_a) = \frac{1 \frac{e6}{M^2}}{1 \frac{a}{M}} = 1 \frac{2M}{M}$.

 $\frac{\Gamma \, \mathrm{e} \, \mathrm{h} \, \mathrm{p} \, \mathrm{i} \, (z_H)}{\mathrm{m} \, \mathrm{e} \, \mathrm{r} \, \mathrm{p} \, (x)}$ есть абсолютная магнитная проницаемость вещества, в котором при магнитной индукции в 1 m_A напряженность магнитного поля равна 1 $\frac{a}{m}$. Размерность единицы магнитной проницаемости:

$$[\mu_a] = \frac{{\scriptstyle \textit{M}}^2 \cdot \textit{K2} \cdot \textit{CeK}^{-2} \cdot a^{-2}}{{\scriptstyle \textit{M}}} = {\scriptstyle \textit{M}} \cdot \textit{K2} \cdot \textit{CeK}^{-2} \cdot a^{-2}.$$

Магнитные свойства среды характеризуются относительной магнитной проницаемостью μ :

$$\mu = \mu_{\text{OTH}} = \frac{\mu_a}{\mu_0}.$$

Поскольку магнитная проницаемость вакуума μ_0 , или магнитная постоянная, имеет ту же размерность, что и абсолютная магнитная проницаемость среды, относительная магнитная проницаемость μ безразмерна. Абсолютная магнитная проницаемость среды μ_α :

$$\mu_{\alpha} = \mu \cdot \mu_{\alpha}$$

Магнитная проницаемость вакуума μ_0 должна быть установлена экспериментально. Это можно, например, выполнить на основе закона Ампера для взаимодействия парадлельных проводников длиной l с токами I_1 и I_2 , отстоящих один от другого на расстоянии d:

$$F = \frac{\mu_a I_1 I_2 l}{2\pi d}.$$

Отсюда

$$\mu_a = \frac{2\pi Fd}{I_1I_2l}.$$

Установлено, что проводники с токами в 1 a и длинами по 1 m взаимодействуют в вакууме на расстоянии в 1 m с силой $2 \cdot 10^{-7} \ H$. Следовательно,

$$\mu_0 = \frac{2\pi \cdot 2 \cdot 10^{-7} \ \text{H} \cdot 1 \ \text{M}}{1 \ \text{a} \cdot 1 \ \text{a} \cdot 1 \ \text{M}} = 4\pi \ 10^{-7} \frac{\text{H} \cdot \text{M}}{\text{a}^2 \cdot \text{M}} = 4\pi \ 10^{-7} \frac{\text{2H}}{\text{M}}.$$

Содержание равенства	Нерационализиро- ванная запись	Рационализирован- ная запись (система (СИ)
Закон Кулона	$F = \frac{q_1 \cdot q_2}{\varepsilon r^2}$	$F = \frac{q_1 \cdot q_2}{4\pi \varepsilon_a r^2}$
Напряженность поля точечного заряда	$E = \frac{q}{\varepsilon r^2}$	$E = \frac{q}{4\pi\varepsilon_a r^2}$
Теорема Остроградского — Гаусса	$N = \frac{4\pi}{\epsilon} \Sigma q$	$N = \frac{\sum q}{\epsilon_a}$
Напряженность поля заряженной плоскости	$E = \frac{2\pi\sigma}{\varepsilon}$	$E = \frac{\sigma}{2\varepsilon_{\sigma}}$
Напряженность поля заряженного шара	$E = \frac{q}{\varepsilon r^2}$	$E = \frac{q}{4\pi\varepsilon_a r^2}$
Напряженность поля плоского конденсатора	$E = \frac{4\pi\sigma}{\varepsilon}$	$E = \frac{\sigma}{\varepsilon_a}$
Потенциал поля точечного заряда	$U = \frac{q}{\varepsilon r}$	$U = \frac{q}{4\pi \epsilon_a r}$
Емкость плоского конденсатора	$C = \frac{\varepsilon S}{4\pi d}$	$C = \frac{\varepsilon_a S}{d}$
Емкость шара	$C = \varepsilon r$	$C = 4\pi \epsilon_{a} r$
Сила притяжения пластин плоского конденсатора	$F = \frac{\varepsilon S U^2}{8\pi d^2}$	$F = \frac{\varepsilon_a S U^2}{2d}$
Энергия плоского конденсатора	$W = \frac{\varepsilon S U^2}{8\pi d}$	$W = \frac{\mu_a l_1 l_2 l}{2\pi d}$
Закон Био — Савара — Лапласа	$dH = \frac{I \sin \alpha \cdot dl}{r^2}$	$dH = \frac{I \sin \alpha \cdot dl}{4\pi r^2}$
Напряженность поля прямого тока	$H = \frac{2l}{r}$	$H = \frac{I}{2\pi r}$
Напряженность поля кругового витка	$H = \frac{2\pi I}{r}$	$H = \frac{l}{2r}$
Напряженность поля соленоида	$H=4\pi In$	H=In
Закон Ампера для параллельных токов	$F = \frac{2\mu I_1 I_2 l}{d}$	$F = \frac{\mu_a l_1 l_2 l}{2\pi d}$
Формула Гопкинсона	$\Phi = \frac{4\pi \ln l_0}{\frac{l}{\mu S} + \frac{l_0}{\mu_0 S_0}}$	$\Phi = \frac{In}{\frac{l}{\mu_a S} + \frac{l_0}{\mu_0 S_0}}$
Индуктивность соленоида	$L=4\pi\mu n^2V^2$	$L = \mu_a N^2 V^2$
поля	$w_{\Theta\Pi} = \frac{\varepsilon E^2}{8\pi}$	$w_{\rm ext} = \frac{\varepsilon_a E^2}{2}$
Плотность энергии магнитного поля	$w_{\text{Mar}} = \frac{\mu H^2}{8\pi}$	$w_{\text{Mar}} = \frac{\mu_a H^2}{2}$

Световые единицы Международной системы единиц

Основной световой единицей является свеча (св). Свеча — это сила света, при которой яркость полного излучателя при температуре затвердевания платины равна 60 св на 1 см^2 . Поэтому 1 свеча равна $\frac{1}{60}$ силы света, излучаемого 1 см^2 абсолютно черного тела при температуре плавления платины в направлении, перпендикулярном к излучающей поверхности.

Люмен (nM)—световой поток, излучаемый в пределах телесного угла в 1 стер источником, сила света которого равна 1 св:1 nM = 1 св:1 стер.

Люкс $(n\kappa)$ —освещенность поверхности потоком, поверхностная плоскость которого равна $1 \text{ } nm/m^2$:

1
$$n\kappa = 1 \frac{nM}{M^2}$$
; 1 $\phi om = 10^4 n\kappa$.

Нит (μm) — яркость элемента светящейся поверхности, на 1 μ^2 которой приходится сила света в 1 cs:

$$1 \text{ } \mu m = \frac{1 \text{ } c \theta}{1 \text{ } m^2}; 1 \text{ } c m u \text{ } n \omega \delta = 10^4 \text{ } \mu m.$$

Единицей светимости является $n m/m^2$ —светимость поверхности, с которой излучается по всем направлениям поток в 1 n m с квадратного метра. Поскольку чувствительность глаза к световым волнам разной длины различна, соотношение между световыми и механическими единицами зависит от длины волны. Световой поток в 1 n m белого света равен $46\,000$ ppe/cek.

Системы механических единиц СГС и МКГСС

Помимо системы МКС, используемой предпочтительно, ГОСТ 9867—61 разрешает использование дополнительно систем механических единиц СГС и МКГСС, производные величины которых приведены в таблицах (см. стр. 527, 528).

Приводим определение тех единиц измерения, которые в системе СГС

получили особое название.

Дина—сила, которая массе в 1 г сообщает ускорение в 1 см/сек2.

Эрг—работа, которую совершает сила в 1 дин на пути в 1 см.

Пуаз—вязкость, при которой на 1 cm^2 слоя жидкости (газа) действует сила в 1 ∂un при поперечном градиенте скорости, равном 1 $\frac{cm}{cor}/1$ cm.

Приводим определения тех единиц, которые в системе МКГСС получили особое название.

Т. е. м.— техническая единица массы—масса, которой сила 1 кгс (к Γ) сообщает ускорение в 1 м/сек 2 .

K и лограм мометр — работа, которую совершает сила в $1 \, \kappa \Gamma$ на пути в $1 \, m$.

Необходимо иметь в виду, что символами $\kappa \Gamma$ и κz —обозначаются единицы разных физических величин из различных систем единиц:

 κz —единица массы в системе MKČ (практической), а $\kappa \Gamma$ —единица силы в системе МКГСС (технической).

Система СГС

		Един	ицы измере	ения
Название величины	Определяющ е е уравнение	название	сокращен- ные обоз- начения, установ- ленные ГОСТом	размерность
Площадь	$S = l^2$	квадратный	CM ²	CM ²
Объем	$V=l^3$	сантиметр кубический сантиметр	см ³	CM ³
Скорость	$v = \frac{l}{t}$	_	<u>см</u> сек	см сек-1
Ускорение	$a = \frac{v}{t}$	_	$\frac{cM}{ce\kappa^2}$	см сек-2
Сила	F = ma	дина	дин	см г сек - 2
Давление	$p = \frac{F}{S}$	_	<u>дин</u> см²	см ⁻¹ г сек ⁻²
Плотность	$\varrho = \frac{m}{V}$	_	<u>г</u>	см ⁻³ г
Удельный вес	$d = \frac{P}{V}$	_	<u>дин</u> см³	см ⁻² г сек ⁻²
Удельный объем	$v = \frac{V}{m}$	_	_	см³ г ⁻¹
Импульс силы	k = Ft	_	_	см г сек -1
Количество движения	K = mv	_	_	см г сек - 1
Работа	A = Fl	эрг	эрг	см² г сек -2
Мощность	$N = \frac{A}{t}$	-	<u>эрг</u> се к	см² г сек — 3
Момент силы	M = Fl	_	_	см² г сек-2
Импульс момента силы	L = Mt	_	_	см² г сек -1
Момент инерции	$I = ml^2$	_	_	CM² €
Момент количества движения	$L = l\omega$	_		см² г сек —1
Динамическая вяз- кость	$\eta = \frac{F}{S} \cdot \frac{\Delta l}{\Delta v}$	пуаз	пз	см ⁻¹ г сек ⁻¹
Кинематическая вязкость	$v = \frac{\eta}{\rho}$	_	_	см² сек —1
Частота	$f = \frac{1}{T}$	герц	гц	CeK ^{−1}
Угловая скорость	$\omega = \frac{\varphi}{t}$	_		ceκ −1
Угловое ускорение	$\varepsilon = \frac{\omega}{t}$	_	_	сек−2
Кинематическая вяз- кость	$v = \frac{\eta}{\varrho}$ $f = \frac{1}{T}$ $\omega = \frac{\varphi}{t}$	_	_	см² сек — 1 сек — 1

		Еди	ницы измер	рения
Название величины	Определяюще е уравнен ие	название	сокращенные обозначения, установленные ГОСТом	размерность
Площадь	$S = l^2$	квадратный	M²	M ²
Объем	$V = l^8$	метр кубический метр	M³	м ⁸
Скорость	$v = \frac{l}{t}$		<u>м</u> сек	м сек —1
Ускорение	$a = \frac{v}{t}$	_	<u>м</u> сек²	м сек−2
Macca	$m = \frac{F}{a}$	т. е. м.	$\frac{\kappa\Gamma \ ce\kappa^2}{M}$	$M^{-1} \kappa \Gamma ce \kappa^2$
Давление	$p = \frac{F}{S}$	_	$\frac{\kappa\Gamma}{M^2}$	м −2 κF
Удельный вес	$d = \frac{P}{V}$	_	$\frac{\kappa\Gamma}{M^8}$	м − ³ κΓ
Плотность	$\varrho = \frac{m}{V}$	_	$\frac{\kappa\Gamma \ ce\kappa^2}{M^4}$	м ^{- 4} кГ сек²
Удельный объем	$v = \frac{V}{m}$	_	_	м ⁴ кГ ^{−1} сек ^{−2}
Импульс силы Количество движения Работа	k = Ft $K = mv$ $A = Fl$	— — килограммо-	— — кГм	кГ сек кГ сек мкГ
Мощность	$N = \frac{A}{t}$	метр —	<u>кГм</u> <u>сек</u>	мкГ сек ⁻¹
Момент силы	M = Fl	-	*****	$M \kappa P$
лы	$L = Mt$ $l = ml^2$	_	_	мкГ сек мкГ сек ²
Момент количества движения	$L=I\omega$	_	******	мкГ сек
Динамическая вяз-	$\eta = \frac{F}{S} \cdot \frac{\Delta l}{\Delta v}$	_	_	m ⁻² κΓ ceκ
Кинематическая вязкость	$v = \frac{\eta}{\varrho}$	_	_	м² сек ^{—1}
Частота	$f = \frac{1}{T}$	герц	гц	ceκ−¹
Угловая скорость	$\omega = \frac{\dot{\varphi}}{t}$	_	рад сек	сек −1
Угловое ускорение	$\varepsilon = \frac{\omega}{t}$	-	pa∂ ceκ²	ceκ -2

Системы электрических и магнитных единиц СГСЭ, СГСМ и СГС (Гаусса)

Система единиц СГСЭ. В системе единиц СГСЭ основными единицами являются основные единицы механической системы единиц СГС, на основе которой она строится,— сантиметр, грамм, секунда, а также электрическая постоянная ϵ_0 , таким образом, диэлектрическая проницаемость вакуума в системе СГСЭ равна единице. Для простоты полагают также ϵ_0 безразмерной величиной, благодаря чему размерности всех электромагнитных единиц в рассматриваемой системе выражаются через cm, em0 cm1.

Единица измерения электрического заряда q определяется из закона

Кулона:

$$F = \frac{q_1 \cdot q_2}{\varepsilon r^2} .$$

Абсолютная электростатическая единица электрического заряда СГСЭ (q) есть такой заряд, который с равным ему зарядом в вакууме на расстоянии от него в 1 cm взаимодействует с силой в 1 ∂un .

Размерность абсолютной электростатической единицы заряда:

$$[q] = [r] [\sqrt{F}] = cM^3/2e^1/2ce\kappa^{-1}$$
.

Остальные производные единицы электромагнитных величин системы СГСЭ устанавливаются на основе определяющих уравнений, связывающих каждую из величин, единица которой определяется, с величинами, единицы которых уже определены. Единицы электромагнитных величин системы СГСЭ не имеют особых названий и обозначются указанием системы, а затем в скобках или в виде нижнего индекса указанием самой единицы величины, например, СГСЭ (E), или СГСЭ_E, — единица напряженности электрического поля в системе СГСЭ.

Следует отметить, что электростатические величины часто употребляются в системе СГСЭ, однако в области явлений тока и магнетизма эта система весьма мало употребительна.

Ниже приводятся определяющие уравнения и размерности единиц электрических и магнитных величин в системе СГСЭ:

Величина	Определяющее уравнение	Размерность
Электрический заряд q	$F = \frac{q_1 q_2}{\varepsilon r^2}$	$cm^{3/2}$ $e^{1/2}ce\kappa^{-1}$
Напряженность электрического поля E	$E = \frac{F}{q_0}$	$cM^{-1/2}e^{1/2}ce\kappa^{-1}$
Электрическая индукция D	$D = \varepsilon E$ $N = DS$	$cM^{-1/2} e^{1/2} ceK^{-1}$ $cM^{3/2} e^{1/2} ceK^{-1}$
Потенциал $U \dots \dots$	A = qU	$cm^{1/2} e^{1/2} ce\kappa^{-1}$
Емкость C	$C = \frac{q}{U}$	СМ
Ток і	$i = \frac{q}{t}$	$c M^{3/2} e^{1/2} ce \kappa^{-2}$
Сопротивление R	$R = \frac{U}{I}$	см ⁻¹ сек

Величина	Определяющее уравнение	Размерность
Напряженность магнитново поля H Магнитная проницаемость μ	$B = \mu H$ $\Phi = BS$	$cm^{1/2} \ z^{1/2} \ ce\kappa^{-2}$ $cm^{-2} \ ce\kappa^{2}$ $cm^{-3/2} \ z^{1/2}$ $cm^{1/2} \ z^{1/2}$ $cm^{1/2} \ z^{1/2}$ $cm^{-1} \ ce\kappa^{2}$

Система единиц СГСМ. В системе единиц СГСМ, построенной на основе механической системы единиц СГС, основными единицами являются: сантиметр, грамм, секунда, а за четвертую основную единицу принята магнитная постоянная μ_0 ; таким образом, в системе СГСМ за единицу магнитной проницаемости принята магнитная проницаемость вакуума. Для простоты и считается безразмерной величиной, вследствие чего размерности электромагнитных величин в системе СГСМ выражаются через см, г и

За исходное определяющее уравнение в системе СГСМ принимается закон Ампера для взаимодействия параллельных токов:

$$F = \frac{2\mu I_1 \cdot I_2 \cdot l}{d} ,$$

где I_1 и I_2 — токи, I — длина проводников, d — расстояние между ними. Из закона Ампера определяется единица тока I. За единицу тока I в системе СГСМ принимается такой ток, который, протекая по каждому из двух параллельных бесконечно длинных проводников малого кругового сечения, помещенных в вакууме на расстоянии 2 см один от другого, вызывает взаимодействие этих проводников с силой в 1 дин на 1 см длины проводника. Эта единица называется абсолютной электромагнитной единицей тока или коротко СГСМ (1). Размерность единицы тока:

$$[I] = \sqrt{\frac{[F][d]}{[I]}} = c M^{1/2} e^{1/2} ce \kappa^{-1}.$$

Единица напряженности магнитного поля в системе СГСМ определяется из равенства, определяющего напряженность H магнитного поля прямого бесконечно длинного проводника с током I на расстоянии r от него: $H = \frac{2I}{r}$. Эта единица называется эрстедом.

Эрстед (э) есть напряженность магнитного поля, создаваемого прямолинейным бесконечно длинным проводником с током в 1 СГСМ (І) (или, что все равно, в 10 а) на расстоянии 2 см от проводника. Размерность эрстеда:

$$[H] = \frac{[I]}{[r]} = \frac{c m^{1/2} e^{1/2} c e \kappa^{-1}}{c m} = c m^{-\frac{1}{2}} e^{1/2} c e \kappa^{-1}.$$

Единица магнитной индукции B определяется из равенства $B = \mu H$ и

получила название га усса.

 Γ а у с с (ac) есть магнитная индукция, создаваемая в вакууме магнитным полем с напряженностью в 1 a. Размерность гаусса, поскольку μ безразмерно, очевидно, совпадает с размерностью эрстеда.

Единица магнитного потока Ф определяется в системе СГСМ из равен-

ства $\Phi = BS$ и называется максвеллом.

Максвелл (мкс) есть поток магнитной индукции через площадку в $1\ cm^2$, расположенную нормально к линии поля с магнитной индукцией в $1\ cc$.

Остальные единицы электромагнитных величин системы СГСМ не имеют особых названий и обозначаются указанием системы, а затем в скобках или в виде нижнего индекса величины, о единице которой идет речь; например, единица заряда системы СГСМ обозначается СГСМ (q), или СГСМ $_q$.

На стр. 531 приводится последовательность определяющих уравнений, а также размерности для единиц наиболее употребительных величин си-

стемы СГСМ.

Следует заметить, что электростатические величины весьма редко измеряются на практике в единицах системы СГСМ.

Величина	Определяюще е уравнение	Размерность
Ток <i>I</i>	$F = \frac{2\mu I_1 I_2 l}{d}$	см ^{1/2} г ^{1/2} сек-1
Напряженность магнитного по- ля <i>Н</i>	$H = \frac{2I}{r}$	$c M^{-1/2} e^{1/2} c e \kappa^{-1}$
Магнитная индукция B	$B = \mu H$ $\Phi = BS$ $q = It$	$\begin{array}{c c} cM^{-1/2} & e^{1/2}ceK^{-1} \\ cM^{3/2} & e^{1/2}ceK^{-1} \\ cM^{1/2} & e^{1/2} \end{array}$
Напряженность электрическо- го поля Е	$E = \frac{F}{q}$	$cm^{1/2} e^{1/2} ce\kappa^{-2}$
Диэлектрическая проницае- мость в	$F = \frac{q_1 q_2}{\epsilon r^2}$	см ^{− 2} сек ²
Электрическая индукция <i>D</i> Поток электрической индук-	$D = \varepsilon E$	$CM^{-3/2} e^{1/2}$
ции <i>N</i>	$ \begin{array}{l} N = DS \\ A = qU \end{array} $	$CM^{1/2} e^{1/2}$ $CM^{3/2} e^{1/2} Ce\kappa^{-2}$
Емкость С	$C = \frac{q}{U}$	см ^{- 1} сек²
Сопротивление <i>R</i>	$R = \frac{U}{I}$	см сек−1
Удельное сопротивление ϱ	$R = \varrho \frac{I}{S}$	см²сек ⁻¹
Индуктивность L	$\mathcal{E}_{\text{инд}} = -L \frac{di}{dt}$	СМ

Система единиц СГС (Гаусса). В абсолютной системе единиц СГС (Гаусса), введенной в СССР ГОСТ 8033—56, основными единицами являются единицы системы СГС, т. е. сантиметр, грамм и секунда, а диэлектрическая проницаемость вакуума ϵ_0 и магнитная проницаемость вакуума μ_0 одновременно полагаются равными единице и безразмерными величинами. Пронизводные единицы электрических величин в системе СГС (Гаусса) совпадают с единицами системы СГСЭ, а единицы магнитных величин—с единицами системы СГСМ. При этом, разумеется, оказывается невозможным положить во всех формулах электромагнетизма коэффициент пропорциональности равным единице. Этот коэффициент оказывается равным в одних формулах $\frac{1}{\epsilon}$, в дру-

гих — $\frac{1}{c^2}$, причем c — электродинамическая постоянная, имеющая размерность и числовое значение скорости света в вакууме, $c \approx 3 \cdot 10^{10}$ см/сек.

Связь единиц различных систем может быть установлена, если выяснена связь, например, единиц тока всех систем. Как отмечалось ранее, единица тока системы МКСА—ампер—определена как 0,1 СГСМ (I). Связь единиц тока систем СГСМ и СГСЭ может быть определена лишь опытным путем, так как эти системы строятся независимо одна от другой. Различные опыты (см. стр. 204) показали, что отношение тока в единицах системы СГСЭ к току в единицах системы СГСМ численно и по размерности равно скорости света в вакууме: $c \approx 3 \cdot 10^{10} \frac{cm}{ce\kappa}$. Очевидно, единица тока системы СГСМ больше единицы системы СГСЭ в c раз:

1CΓCM (I) \approx 3·10¹⁰ CΓCΘ (I).

Ниже приводится связь единиц системы СИ с единицами других систем. Из приводимых соотношений нетрудно установить связь между единицами каждых двух систем, так как их выражение через единицу системы СИ приведено.

Перевод электромагнитных единиц Международной системы в единицы других систем

Наименование величины	Обо- значе- ние В СИ	Какому числу единиц равна единица СИ в системах			
		5 011	СГСЭ	CLCW	Гаусса
Сила тока	I	1 <i>a</i>	3 • 10*	10-1	3.109
Количество электричества Поверхностная	q	1κ	3.109	10-1	3.10
плотность заря-	δ	1 κ/ m²	3.105	10-5	3:105
Разность потенци-	U	18	300	108	300
Электрическая емкость	C	1φ	9.1011	10-9	9.1011
Сопротивление	R	lom	$\frac{1}{9} \cdot 10^{-11}$	109	$\frac{1}{9} \cdot 10^{-11}$

				-	
Наименование величины	Обо- значе-	Обозначение в СИ	Какому числу единиц равна единица СИ в системах		
	ние		СГСЭ	СГСМ	Гауеса
Электрическая постоянная Напряженность электрического поля Электрическая индукция	ε ₀ E D Φ ₉ Φ H μ ₀ F	1ф/м 1в/м² 1к/м² 1к 1вб 1тл 1а/м 1гн/м	$9 \cdot 10^{9} \cdot 4\pi$ $\frac{1}{3} \cdot 10^{-4}$ $12\pi \cdot 10^{5}$ $12\pi \cdot 10^{9}$ $\frac{1}{300}$ $\frac{1}{3} \cdot 10^{-6}$ $12\pi \cdot 10^{7}$ $\frac{1}{36\pi} \cdot 10^{-13}$ $12\pi \cdot 10^{9}$ 4π	$4\pi \cdot 10^{-11}$ 10^{6} $4\pi \cdot 10^{-5}$ $4\pi \cdot 10^{-1}$ 10^{3} 10^{4} $4\pi \cdot 10^{-3}$ $\frac{1}{4\pi} \cdot 10^{7}$ $4\pi \cdot 10^{-1}$	$ \begin{array}{c c} 4\pi \cdot 9 \cdot 10^{9} \\ \hline \frac{1}{3} \cdot 10^{-4} \\ 12\pi \cdot 10^{5} \\ 12\pi \cdot 10^{9} \\ 10^{4} \\ 4\pi \cdot 10^{-3} \\ \hline \frac{1}{4\pi} \cdot 10^{7} \\ 4\pi \cdot 10^{-1} \\ \end{array} $
Магнитный момент Индуктивность	P _m	1 вб · м 1 гн	$\frac{\overline{3}}{\cancel{9}} \cdot 10^{-11}$	4π·10 ¹⁰	4π·10 ¹⁰
				ł	i

Приставки для обозначения кратных и дольных единиц измерения

Приставка		Соответствует	Сокращенное обозначение	
русское	международное	числу основ-	русское	международ н ое
Тера Гига Мега Кило Гекто Дека Деци Санти Милли Микро Нано Пико	Tera Giga Mega Kilo Hekto Deka Deci Centi Milli Mikro Nano Piko	10 ¹² 10 ⁹ 10 ⁶ 10 ⁸ 10 ² 10 10-1 10-2 10-8 10-6 10-9 10-12	Т Г М к г д д с м мк н	T G M K h dk d c m µ n

Латинский алфавит

Aa-a	<i>J į</i> — йот	$Ss - \mathbf{sc}$
<i>Вb</i> — бе	К k — ка	Tt — $\tau \mathfrak{s}$
<i>Сс</i> — це	Ll — эль	<i>Uu</i> — y
<i>Dd —</i> де	Mm - mM	<i>Vv</i> — ве
<i>Ee</i> — e	<i>N n</i> — эн	<i>W w —</i> дубль-ве
<i>Ff</i> — эф	<i>Oo</i> — o	<i>Xx</i> — икс
Gg-re	<i>Pp</i> — пэ	Yy — игрек
<i>Нh</i> — ащ	<i>Qq</i> — ку	Zz — зет
/i—и	<i>Řr</i> — эр	

Греческий алфавит

Аα — альфа	Ки — каппа	Тτ — тау
Вβ — бэта	Λλ — ламбда	Υυ- ипсилон
Гγ— гамма	Мμ — мю	Фф — фи
∆δ— дельта	Nv — ню	Хχ — хи
Eε—эпсилон	Ξξкси	Ψψ пси
Ζζ— дзета	Оо — омикрон	$\Omega\omega$ — омега
Нη — эта	$\Pi\pi$ — пи	
Θ ϑ — тэта	Po — po	
Iı — иота	Σσ-сигма	

Мировые постоянные

Ниже приведены значения основных мировых констант, принятые Международным конгрессом в Турине (Италия) в 1955 г. 1. Вспомогательные физические константы

Постоянная Ридберга для бесконечной массы:

$$R_{\infty} = (109737,309 \pm 0,012) \text{ cm}^{-1} = (10973730,9 \pm 1,2) \text{ m}^{-1}.$$

Постоянные Ридберга для легких ядер:

$$\begin{split} R_H &= (109\ 677, 576 \pm 0, 012)\ cm^{-1} = (10\ 967\ 757, 6 \pm 1, 2)\ m^{-1}; \\ R_D &= (109\ 707, 419 \pm 0, 012)\ cm^{-1} = (10\ 970\ 741, 9 \pm 1, 2)\ m^{-1}; \\ R_{He3} &= (109\ 717, 345 \pm 0, 012)\ cm^{-1} = (10\ 971\ 734, 5 \pm 1, 2)\ m^{-1}; \\ R_{He4} &= (109\ 722, 267 \pm 0, 012)\ cm^{-1} = (10\ 972\ 226, 7 \pm 1, 2)\ m^{-1}. \end{split}$$

Скорость света

$$c = (299793,0\pm0,3) \ \kappa \text{m/ce} \kappa = (299793000\pm300) \ \text{m} \cdot \text{ce} \kappa^{-1}.$$

Атомная масса нейтрона

$$m_n = 1,008982 \pm 0,000003$$
 (физическая шкала).

Атомная масса водорода

$$H=1,008142\pm0,000003$$
 (физическая шкала).

Отношение атомных масс водорода и протона:

 $\frac{H}{m_p} = 1,00054461$ (при вычислениях использована атомная масса электрона $m_0 = 0.00054875$) (физическая шкала).

Атомная масса протона

$$m_p = 1,007593 \pm 0,000003$$
 (физическая шкала).

Атомная масса дейтерия

$$D = 2,014735 \pm 0,000006$$
 (физическая шкала).

Отношение атомных масс дейтерия и дейтона:

 $\frac{D}{M_d}$ = 1,00027244 (при вычислениях использовано значение атомной массы электрона m_0 = 0,00054875) (физическая шкала).

Отношение массы протона к массе электрона:

$$\frac{m}{m_0}$$
 = 1836,12 ± 0,02.

Приведенная масса электрона в водородном атоме

$$\mu = \frac{mm_P}{H} = (9,1034 \pm 0,0003) \cdot 10^{-28} \ e = (9,1034 \pm 0,0003) \cdot 10^{-81} \ \text{ke}.$$

Постоянная Шредингера для неподвижного ядра:

$$\frac{2m}{\hbar^2} = (1,63836 \pm 0,00007) \cdot 10^{27} \, \text{spc}^{-1} \, \text{cm}^{-2} = (1,63836 \pm 0,00007) \cdot 10^{38} \, \partial \text{m}^{-1} \, \text{m}^{-2} \cdot 10^{-2} \, \text{m}^{-2} \cdot$$

Постоянная Шредингера для водородного атома:

$$\frac{2\mu}{\hbar^2} = (1,63748 \pm 0,00007) \cdot 10^{27} \text{ sps}^{-1} \text{ cm}^{-2} = (1,63748 \pm 0,00007) \cdot 10^{38} \partial m^{-1} \cdot m^{-2}.$$

Радиус первой боровской орбиты

$$a_0 = \frac{\hbar^2}{(me^2)} = \frac{\alpha}{(4\pi R_\infty)} = (5.29172 \pm 0.00002) \cdot 10^{-9} c_M = (5.29172 \pm 0.00002) \cdot 10^{-11} M_*$$

Радиус электронной орбиты ${\rm H^1}$ в нормальном состоянии, отнесенный к центру масс:

$$a_0' = a_0 (1 - \alpha^2)^{1/2} = (5.29158 \pm 0.00002) \cdot 10^{-9} \text{ cm} = (5.29158 \pm 0.00002) \cdot 10^{-11} \text{ m}.$$

Расстояние между протоном и электроном в нормальном состоянии H^{1} :

$$a_0'' = a_0' \frac{R_\infty}{R_H} = (5,29446 \pm 0,00002) \cdot 10^{-9} \text{ cm} = (5,29446 \pm 0,00002) \cdot 10^{-11} \text{ m}.$$

Комптоновская длина волны электрона:

$$\lambda_{ce} = \frac{h}{mc} = (24,26260 \pm 0,00002) \cdot 10^{-11} \text{ cm} = (24,26260 \pm 0,00002) \cdot 10^{-13} \text{ m};$$

$$\lambda_{ce} = \frac{\lambda_{ce}}{2\pi} = (3,86151 \pm 0,00004) \cdot 10^{-11} \text{ cm} = (3,86151 \pm 0,00004) \cdot 10^{-13} \text{ m}.$$

Комптоновская длина волны протона:

$$\lambda_{cp} = \frac{h}{m_p c} = (13.2141 \pm 0.0002) \cdot 10^{-14} \, cm = (13.2141 \pm 0.0002) \cdot 10^{-16} \, m;$$

$$\lambda_{cp} = \frac{\lambda_{cp}}{2\pi} = (2.10308 \pm 0.00003) \cdot 10^{-14} \text{ cm} = (2.10308 \pm 0.00003) \cdot 10^{-16} \text{ m}.$$

Комптоновская длина волны нейтрона:

$$\lambda_{cn} = \frac{h}{m_n c} = (13,1959 \pm 0,0002) \cdot 10^{-14} \, cm = (13,1959 \pm 0,0002) \cdot 10^{-16} \, m;$$

$$\lambda_{cn} = \frac{\lambda_{cn}}{2\pi} = (2,10019 \pm 0,00003) \cdot 10^{-14} \text{ cm} = (2,10019 \pm 0,00003) \cdot 10^{-16} \text{ m}.$$

Классический радиус электрона:

$$r_0 = \frac{e^2}{mc^2} = (2.81785 \pm 0.00004) \cdot 10^{-13} \text{ cm} = (2.81785 \pm 0.00004) \cdot 10^{-15} \text{ m};$$

$$r_0^2 = (7.94030 \pm 0.00021) \cdot 10^{-26} \text{ cm}^2 = (7.94030 \pm 0.00021) \cdot 10^{-30} \text{ m}^2.$$

Томсоновское сечение:

$$\left(\frac{8}{3}\right)\pi r_0^2 = (6,65205\pm0,00018)\cdot10^{-25}\,\text{cm}^2 = (6,65205\pm0,00018)\cdot10^{-29}\,\text{m}^2.$$

Расщепление дублета тонкой структуры в водороде:

$$\Delta E_H = \left(\frac{1}{16}\right) R_H \alpha^2 \left[1 + \frac{\alpha}{\pi} + \left(\frac{5}{8} - \frac{5,946}{\pi^2}\right) \alpha^2\right] = (0,365871 \pm 0,000003) \text{ cm}^{-1} = (10968,56 + 0,10) \text{ cm}^{-1}.$$

Расщепление тонкой структуры в дейтерии:

$$\Delta E_{\rm D} = \Delta E_H \frac{R_{\rm D}}{R_H} = (0.365970 \pm 0.000003) \text{ cm}^{-1} = (10971.54 \pm 0.10) \text{ ey}^{-1}.$$

Зеемановское расщепление:

$$\frac{e}{4\pi mc^2} = (4,66885 \pm 0,00006) \cdot 10^{-5} \text{ cm}^{-1}\text{cc}^{-1}$$
.

Постоянная Больцмана

$$\begin{split} k = & \frac{R_0}{N} = (1,38044 \pm 0,00007) \cdot 10^{-16} \, \text{spr} \cdot \text{spad}^{-1} = (1,38044 \pm 0,00007) \times \\ & \times 10^{-23} \, \partial \text{m} \cdot \text{spad}^{-1} = (8,6167 \pm 0,0004) \cdot 10^{-5} \, \text{se} \cdot \text{spad}^{-1}; \\ & \frac{1}{k} = (11605,4 \pm 0,5) \, \text{spad} \cdot \text{se}^{-1}. \end{split}$$

Первая константа излучения

$$c_1 = 8\pi hc = (4,9918 \pm 0,0002) \cdot 10^{-13} \text{ spc} \cdot cm = (4,9918 \pm 0,0002) \cdot 10^{-20} \ \partial \varkappa \cdot cm.$$

Вторая константа излучения

$$c_2 = \frac{hc}{k} = (1,43880 \pm 0,00007) \ cm \cdot epad = (1,43880 \pm 0,00007) \cdot 10^{-2} \ m \cdot epad.$$

Константа атомной теплоемкости:

$$\frac{c^2}{c} = \frac{h}{h} = (4.79931 \pm 0.00023) \cdot 10^{-11} ce\kappa \cdot epad.$$

Постоянная Вина

$$\lambda_{\text{Makc}} T = c_2/4,96511423 = (0,289782 \pm 0,000013)$$
 $cm \cdot \epsilon pad = (0,289782 \pm 0,000013) \times 10^{-2} \text{ m} \cdot \epsilon pad.$

Постоянная Стефана — Больцмана

$$\sigma = \left(\frac{\pi^2}{60}\right) \left(\frac{k^4}{h^2c^2}\right) = (0.56687 \pm 0.00010) \cdot 10^{-4} \, \text{sps} \cdot \text{cm}^{-2} \cdot \text{spad}^{-4} \cdot \text{cek}^{-2} = \\ = (0.56687 \pm 0.00010) \cdot 10^{-7} \, \partial \text{m} \cdot \text{m}^{-2} \cdot \text{spad}^{-4} \cdot \text{cek}^{-2}.$$

Постоянная Саккур — Тетроде:

$$\frac{S_0}{R_0} = \frac{5}{2} + \ln \left[(2\pi R_0)^{3/2} h^{-3} N^{-4} \right] = -5,57324 \pm 0,00007;$$

$$S_0 = -(46,3524 \pm 0,0020) \cdot 10^7$$
 эрг·моль $^{-1}$ град $^{-1}$ (физическая шкала) = $-(46,3524 \pm 0,0020) \cdot 10^3$ дж·моль $^{-1}$ град $^{-1}$.

Магнетон Бора

$$\mu_0 = \frac{he}{4\pi mc} = (0.92731 \pm 0.00002) \cdot 10^{-20} \text{ spr} \cdot ec^{-1} = (0.92731 \pm 0.00002) \times 10^{-28} \partial_{\mathcal{H}} \cdot m_A^{-1}.$$

Поправка на аномальный момент электрона:

$$1 + \frac{\alpha}{2\pi} - 2,973 \frac{\alpha^2}{\pi^2} = \frac{\mu_e}{\mu_0} = (1,001145358 \pm 0,0000000005)$$

(при вычислении использовалось значение $\frac{1}{\alpha} = 137,0373$).

Магнитный момент электрона

$$\mu_e = (0.92837 \pm 0.00002) \cdot 10^{-20} \text{ spc} \cdot \text{cc}^{-1} = (0.92837 \pm 0.00002) \cdot 10^{-28} \partial \mathcal{M} \cdot m \pi^{-1}$$
.

Ядерный магнетон

$$\mu_{\rm H} = \frac{he}{(4\pi m_p c)} = (0.505038 \pm 0.000018) \cdot 10^{-23} \, \text{spc} \cdot \text{cc}^{-1} = (0.505038 \pm 0.000018) \times \\ \times 10^{-26} \, \partial \text{mc} \cdot \text{ma}^{-1}.$$

Магнитный момент протона

$$\mu_p = (2.79275 \pm 0.00003) \text{ ядерных магнетонов} = (1.41044 \pm 0.00004) \times \\ \times 10^{-28} \text{ эрг} \cdot \text{гс}^{-1} = (1.41044 \pm 0.00004) \cdot 10^{-26} \text{ } \partial\text{ж} \cdot \text{ma}^{-1}.$$

Гиромагнитное отношение протона в водороде (без поправки на диамагнетизм)

$$\gamma' = (2,67523 \pm 0,00004) \cdot 10^4 \ pad \cdot ce\kappa^{-1}ec^{-1} = (2,67523 \pm 0,00004) \times 10^8 \ pad \cdot ce\kappa^{-1}mn^{-1}$$
.

Гиромагнитное отношение протона (с поправкой)

$$\gamma' = (2,67530 \pm 0,00004) \cdot 10^4 \ pad \cdot ce\kappa^{-1} cc^{-1} = (2,67530 \pm 0,00004) \cdot 10^8 = pad \cdot ce\kappa^{-1} m a^{-1}.$$

Множитель при выражении (константа Кюри) $\frac{1}{2}x^{1/2}$, дающем магнитный момент, отнесенный к молекуле:

$$\left(\frac{3k}{N}\right)^{1/2} = (2.6178 \pm 0.00010) \cdot 10^{-20} \left(\text{эрг·моль·град}^{-1}\right)^{1/2}.$$

Соотношение между энергией и массой:

$$1\kappa e = (5.61000 \pm 0.00011) \cdot 10^{29} Mse;$$

 $1e = (5.61000 \pm 0.00011) \cdot 10^{26} Mse;$

1 электронная масса = (0.510976 ± 0.000007) Мэв;

1 единица атомной массы = $(931,141 \pm 0,010)$ Мэв;

1 протонная масса = $(938,211\pm0,010)$ *Мэв*;

1 нейтронная масса = $(939,505\pm0,010)$ Мэв.

Соотношение между единицами энергии E:

1
$$3\theta = (1,60206 \pm 0,00003) \cdot 10^{-12} \text{ apa} = (1,60206 \pm 0,00003) \cdot 10^{-19} \partial m$$
;

$$\frac{E}{\tilde{v}} = hc = (1,98618 \pm 0,00007) \cdot 10^{-16} \text{ spr} \cdot cM = (1,98618 \pm 0,00007) \cdot 10^{-25} \, \partial m \cdot M;$$

$$E\lambda_g = (12397,67 \pm 0,22) \cdot 10^{-6}$$
 эв · см;
 $E\lambda_s = (12372,44 \pm 0,16)$ кв X-единиц;

$$\frac{E}{v} = (6,62517 \pm 0,00023) \cdot 10^{-27} \text{ spe} \cdot ce\kappa = (6,62517 \pm 0,00023) \cdot 10^{-84} \partial w \cdot ce\kappa =$$

$$= (4,13541 \pm 0,00007) \cdot 10^{-15} \text{ se} \cdot ce\kappa;$$

$$\frac{\hat{v}}{E} = (5,03479 \pm 0,00017) \cdot 10^{15} \text{ cm}^{-1} \text{spc}^{-1} = (8065,03 \pm 0,14) \cdot \text{cm}^{-1} \text{sg}^{-1};$$

$$\frac{v}{E} = (1,50940 \pm 0,00005) \cdot 10^{26} \text{ cek}^{-1} \text{spc}^{-1} = (2,41814 \pm 0,00004) \cdot 10^{14} \text{ cek}^{-1} \text{sg}^{-1}.$$

Газовая постоянная на моль:

$$R_0 = (8,31696 \pm 0,00034) \cdot 10^7$$
 эрг/моль \cdot град $= (8,31696 \pm 0,00034) \times 10^{-3}$ дж/кемоль \cdot град.

Стандартный объем идеального газа

$$V_0 = (22420.7 \pm 0.6) \text{ см}^3 \cdot \text{атм/моль} = (22.4207 \pm 0.0006) \text{ м}^3 \cdot \text{атм} \cdot \text{кемоль}^{-1} =$$

$$= (22.6449 \pm 0.0006) \cdot 10^5 \frac{\text{м} \cdot \text{H}}{\text{кемоль}}.$$

Постоянная Авогадро

$$N_0 = (6,02486 \pm 0,00016) \cdot 10^{23} \ (\textit{е} \cdot \textit{моль})^{-1} = (6,02486 \pm 0,00016) \cdot 10^{26} \ \textit{кемоль}^{-1}$$
 Постоянная Лошмилта

$$L_0 = \frac{N_0}{V_0} = (2,68719 \pm 0,00010) \cdot 10^{19} \text{ cm}^{-3} = (2,68719 \pm 0,00010) \cdot 10^{25} \text{ m}^{-3}.$$

Заряд электрона

$$e = (4,80286 \pm 0,00009) \cdot 10^{-10} \text{ CFC3} = (1,60206 \pm 0,00003) \cdot 10^{-20} \text{ CFCM} = (1,60206 \pm 0,00003) \cdot 10^{-19} \kappa.$$

Масса покоя электрона

$$m = (9,1083 \pm 0,0003) \cdot 10^{-28} e = (9,1083 \pm 0,0003) \cdot 10^{-31} \kappa e$$
.

Масса покоя протона

$$m_p = (1,67239 \pm 0,00004) \cdot 10^{-24} \, e = (1,67239 \pm 0,00004) \cdot 10^{-27} \, \kappa e.$$

Масса покоя нейтрона

$$m_n = (1,67470 \pm 0,00004) \cdot 10^{-24} \ \varepsilon = (1,67470 \pm 0,00004) \cdot 10^{-27} \ \kappa \varepsilon.$$

Постоянная Планка

$$h = (6,62517 \pm 0,00023) \cdot 10^{-27} \text{ spr} \cdot ce\kappa = (6,62517 \pm 0,00023) \cdot 10^{-34} \partial \omega \cdot ce\kappa;$$

$$h = \frac{h}{2\pi} = (1,05443 \pm 0,00004) \cdot 10^{-27} \text{ spr} \cdot ce\kappa$$

Коэффициент перехода от Х-единиц к миллиангстремам:

$$\frac{\lambda_{\boldsymbol{g}}}{\tilde{\lambda}_{s}} = 1,002039 \pm 0,000014.$$

Число Фарадея

$$F=N_0e=(2.89366\pm0.00003)\cdot10^{14}~\rm eg.~C\Gamma C \partial/\epsilon\cdot monb=\\=(9652,19\pm0.11)~\rm eg.~C\Gamma C M/\epsilon\cdot monb=(9652,19\pm0.11)\cdot10^4~\kappa\cdot \kappa$$
емоль $^{-1}$.

Удельный заряд электрона:

$$\frac{e}{m} = (5,27305 \pm 0,00007) \cdot 10_{\text{ед. СГСЭ/e}}^{17} = (1,75890 \pm 0,00002) \cdot 10^{7} \text{ ед. СГСМ/e} = (1,75890 \pm 0,00002) \cdot 10^{11} \text{ к/кe.}$$

Отношение

$$\frac{h}{e} = (1,37942 \pm 0,00002) \cdot 10^{-17} \text{ эрг·сек/ед. СГСЭ} = (4,13826 \pm 0,00006) \cdot 10^{-15} \frac{\partial \text{ж·сек}}{\kappa}.$$

Масса электрона

$$m_e = (5.48763 \pm 0.00006) \cdot 10^{-4}$$
 a.e.m.

Новые значения некоторых констант

В 1957 г., два года спустя после Международного конгресса в Турине, было установлено, что теоретическое значение для аномального момента электрона равно:

$$\frac{\mu_e}{\mu_0} = 1 + \frac{\alpha}{2\pi} - 0,328 \frac{\alpha^2}{\pi^2} = 1,0011596,$$

а не 1,00114358, как это было принято в 1955 г. Но изменение одной из констант влечет за собой изменение других констант, так как они образуют единую систему взаимосвязанных величин. Учет нового значения аномального момента электрона приводит к следующим значениям основных констант (Дж. Дю-Монд, УФН, т. 73, в. 2, стр. 333, 1961 г.):

$$\begin{array}{c} e = 4,80273 \cdot 10^{-10} \, \mathrm{C}\Gamma\mathrm{C} \ni = 1,60091 \cdot 10^{-19} \, \kappa; \\ m = 9,1082 \cdot 10^{-28} \, e = 9,1082 \cdot 10^{-31} \, \kappa e; \\ h = 6,62491 \cdot 10^{-27} \, \mathrm{sp} \cdot \mathrm{ce} \kappa = 6,62491 \cdot 10^{-34} \, \partial \kappa \cdot \mathrm{ce} \kappa; \\ F = 2,89366 \cdot 10^{-14} \, \mathrm{C}\Gamma\mathrm{C} \ni \cdot \mathrm{monb}; \\ F = 9652,18 \, \mathrm{C}\Gamma\mathrm{C}M \mid e \cdot \mathrm{monb}; \\ F = 96521,8 \cdot 10^3 \, \kappa \mid \kappa \in \mathrm{monb}; \\ \alpha = 7,29719 \cdot 10^{-3}; \\ \alpha^{-1} = 137,0391; \\ \frac{\lambda_g}{\lambda_s} = 1,002031; \\ N_0 = 6,02502 \cdot 10^{26} \, (\kappa e \cdot \mathrm{monb})^{-1}. \end{array}$$

XII Генеральная ассамблея Международного научного союза по радиосвязи рекомендовала принять для скорости света новое значение: $c = (299792.5 + 0.4) \, \kappa \text{м/ce} \kappa = (2.997925 + 0.000004) \cdot 10^8 \, \text{м/ce} \kappa$.

Плотности (в $z/c M^3$, или $10^3 \ \kappa z/M^3$, при обычной комнатной температуре 17 —23° C)

Алюминий 2,70	Железо	Калий 0,86
Барий 3,5	» (чистое) . 7,88	К альций 1,54
Бериллий 1,84	» (сварное) . 7,85	Кобальт . 8,7
Бор 2,33	» (чугун) 7,6	Кремний
Ванадий 5,6	» (сталь) 7,7	(аморфн.) 2,35
Висмут 9,78	Золото 19,3	Лантан 6,15
Вольфрам (про-	Индий 7,28	Литий 0,534
волока) 19,3	Иридий 22,42	Магний 1,74
Галлий 5,93	Йод 4,94	Марганец 7,41
Германий 5,46	Кадмий 8,65	Медь 8,89
Молибден 10,1	Рубидий 1,53	Торий
Мышьяк (ме-	Рутений 12,3	Углерод
талл.) 5,73	Самарий 7,75	» (графит) . 2,22
Натрий 0,97	Свинец 11,34	» (алмаз) 3,514
Неодим 6,96	Селен (аморфи.) 4,8	Уран
Никель 8,8	Сера (аморфн.) 1,92	Фосфор
Олово 7,3	Серебро 10,5	» (желтый) 1,83
Осмий 22,5	Стронций 2,56	» (красный) — 2,20

Палладий 12,2 Платина 21,45 Празеодим 6,48 Родий 12,44 Ртуть (тверд. —39°C) 14,19	Сурьма	1,86 Цезий 1,87 6,6 Церий 6,80 Цинк 7,1 6,25 Цирконий 6,4
	Сплавы	
(магниевоалюминиевый Манганин		
	Различные вещес	тва
Древесина: бальза 0 бук (вяз (дуб (красное дерево . (тик	Па 1,12—0,20 Пл 0,7—0,9 Пл 0,5—0,6 Сл 0,6—0,9 Сл 0,6—0,8 Цо	ед (при 0°С) 0,917 арафин 0,9 лавленый кварц 2,1—2,2 робка 0,22—0,26 люда 2,6—3,2 гекло 2,4—2,8 еллулоид 1,4 бонит
	Жидкости (при 1	5° C)
Анилин 1,2 Ацетон 0,792 Бензин 0,899 Вода морская . 1,025 Глицерин . 1,26 Керосин 0,8 Масло » оливковое 0,92	Нормальная » 1/2 H ₂ SO ₄ . 1, » HCl 1, » HNO ₂ 1, » NaOH 1, » NCl 1, » KOH 1,	0162 Скипидар 0,87 0322 Спирт метил. 0,810 0414 » этил . 0,791 0388 Эфир 0,736
» смазочное 0,90—0,9		w van
Азот 1,251 Аммиак 0,7708 Аргон 1,783 Бром 7,139 Водород 0,0899 Воздух 1,2928 Гелий 0,1785	Газы (в г/л при нор Двуокись угле- рода 1, Кислород 1, Криптон 3, Ксенон 5, Метан 0, Неон 0,	Окись углеро- 9768 да 1,2502 429 Сероводород . 1,539 68 Фтор 1,69 85 Хлор 3,220 7167 Хлористый во-

Упругие постоянные твердых веществ

Вещество	Модуль объ- емн. сжатия, 10 ¹¹ дин/см²	Модуль Юнга, 10 ¹¹ дин/см ²	Модуль жест- кости, 10 ¹¹ дин/см ²	Отношение Пуассона
			•	
Мет	аллы			
Алюминий Висмут Вольфрам Железо (сварочн.) Золото Кадмий Магний Медь Никель Серебро Тантал Цинк Чугун	7,5 3,0 30,0 16,0 16,5 4,2 3,3 13,5 17,0 5,3 24,5 4,1 10,5 3,5 9,5	7,0 3,2 39,0 21,0 8,0 5,0 4,1 11,0 21,0 5,3 17,0 1,6 7,7 19,0 8,0 11,0	2,5 1,2 15,0 7,7 2,8 2,1 1,7 4,4 7,8 1,9 6,3 0,6 2,8 3,6 5,0	0,34 0,33
Спл	авы			
Бронза	9,0 6,0 15,0 17,0 16,0	10,5 12,0 9,0 11,0 20,0 22,0	3,7 4,4 3,5 4,5 7,5 8,0	0,36 0,38 0,35 0,37 0,28 0,28
Прочие	материалы	l •		
Древесина: деловая	- - 1,5 - 5,0	0,9 1,3 1,7 5,4 0,05 6,0	3,0 0,00015 2,5	- - - 0,48 0,25
Примечание. Упругие	постоянные	образца з	ависят в зн	ачительной

Примечание. Упругие постоянные образца зависят в значительной мере от его предыдущей обработки, кристаллической структуры и т. д., так что значения их, приводимые в таблице, следует расценивать как приближенные.

Скорость звука в веществе (м/сек)

Твердые вещества (при 20° С)

Алюминий.				5100	Серебро					2600
Латунь				3400	Цинк .					3700
Медь				3600	Кирпич					3700

Железо					Шифер									
Сталь .					Стекло							-	-	
Никель					Дерево	٠	•	•	•	٠	•	•	•	3000—4000

Жидкости (при 20° С)

Спирт 1210

Вода 1457; зависимость от t (0÷25° C):1390 + 3,3t

Газы (при норм. усл.)

Критические постоянные газов

Γ	`аз						Крат. давл., ат	Крит. т-ра, °С	Крит. плотн., е/см ³
Гелий		 •	•	•	•	 	 33,49 112,3 47,996 — 12,80 217,96 2,261 49,713 54,24 58,22 45,8 26,86 5 72,72 76,1	-147,13 132,9 -122,44 302 -239,91 374 -267,91 -118,82 -62,6 16,6 -82,1 -228,71 -139 30,96 144	0,311 0,233 0,531

Психрометрическая таблица

(относительные влажности по показаниям сухого и мокрого термометров)

		HUKAS	ания су	хого тер	мометра	a, °C		
0	5	10	15	20	25	30	35	40
81 64	87 7 2	88 76	89 80	90 82	92 85	93 86	93 87	94 88
46 29	59 45	66 55	71 62	74 66	77 70	79 73	81 75	82 76
13	33 21	44 34	53 44	59 52	63 57	67 61	70 64	72 66
_	9	25	36	45	50	55	59	61 56
_	_	6	$\frac{20}{13}$	30 24	38 33	44 39	50 44	52 48
	81 64 46 29	81 87 64 72 46 59 29 45 13 33 — 21	0 5 10 81 87 88 64 72 76 46 59 66 29 45 55 13 33 44 — 21 34 — 9 25 — 15	0 5 10 15 81 87 88 89 64 72 76 80 46 59 66 71 29 45 55 62 13 33 44 53 — 21 34 44 — 9 25 36 — — 15 28 — 6 20	0 5 10 15 20 81 87 88 89 90 64 72 76 80 82 46 59 66 71 74 29 45 55 62 66 13 33 44 53 59 — 21 34 44 52 — 9 25 36 45 — 15 28 38 — 6 20 30	0 5 10 15 20 25 81 87 88 89 90 92 64 72 76 80 82 85 46 59 66 71 74 77 29 45 55 62 66 70 13 33 44 53 59 63 — 21 34 44 52 57 — 9 25 36 45 50 — - 15 28 38 44 — - 6 20 30 38	0 5 10 15 20 25 30 81 87 88 89 90 92 93 64 72 76 80 82 85 86 46 59 66 71 74 77 79 29 45 55 62 66 70 73 13 33 44 53 59 63 67 — 21 34 44 52 57 61 — 9 25 36 45 50 55 — - 15 28 38 44 50 - - 6 20 30 38 44	0 5 10 15 20 25 30 35 81 87 88 89 90 92 93 93 64 72 76 80 82 85 86 87 46 59 66 71 74 77 79 81 29 45 55 62 66 70 73 75 13 33 44 53 59 63 67 70 — 21 34 44 52 57 61 64 — 9 25 36 45 50 55 59 — 15 28 38 44 50 54 — 6 20 30 38 44 50

Вязкость жидкостей (в 10-5 пуаз)

			• ,		
Жидкость	гос Ва		(идкость	T-pa,	Вяз- кость
Азотная кислота	20 83·1 20 6 20 8	30 » лы 49 » ол 10 ⁴ Серная ки Сероуглер 07 Скипидар Спирт мет	од	. 30 . 20 . 20 . 20 . 20 . 20 . 20 . 20	$\begin{array}{r}$

Вязкость газов (в 10⁻⁵ пуаз)

Газ	T-pa, ° C	Вяз- кость	Газ	T-pa, °C	Вяз- кость
Азот Аммиак Аргон Водород Водяной пар Воздух Гелий Кислород Криптон Ксенон	20 15 20 0 20	10,8 21,0 9,5 9,8 18,1 18,9 20,9	Метан	20 20 20 20 20 20	12,0 29,8 18,6 18,4 13,8 13,0 16,0 14,7 14,0

Теплопроводность некоторых веществ

(B 10⁻⁴ καΛ·CM ⁻¹·CEK ⁻¹·° C ⁻¹)

Вещества	Объемн. вес, кг/м ³	Тепло- проводн.	Вещества	Объемн. вес, <i>кг/м</i> ³	Тепло- проводн.
Тсердые вещества Асбестовое волокно, бумага Бетон Бумага Войлок (шерсть) Древесина бальса ж деловая перпенд. волокнам Древесина деловая, вдоль волокон	0,5 2,2 ок. — 0,27 0,14		Капок	0,015 2,2 1,6 8,9 8,6 0,92 2,6 0,08 0,20 0,20 0,25 7,8	0,8 24 12 540 2600 53 17 1,0 1,4 4,3 1,2 3,1 3,6

Вещества	Объемн. вес, <i>ка</i> м ³	Тепло- проводн.	Вещества	Объемн. вес, ка/м³	Тепло- проводн.
Стеклянное волокно	0,22 0,10 0,08 1,4 - 0,20 1,2	0,9 1,9 1,0 5,0 1,0 1,1 3,8	Керосин		3,6 3,3 5,0 4,2
Жидкости Анилин		4,0 3,3	Азот	_	0,55 3,30 0,57 0,56 0,74 0,33

Термические постоянные химических элементов

			,				
_	_		С			l	1
Элемент	$T_{\Pi \Pi}$	$T_{KH\Pi}$	обл. т-р, °С	знач.	L	α	λ
			оол. 1-р, С	знач.		l	
		i	1				
Азот	-209,9	-195,8	-208÷-196	0,028			
Алюминий	660,1	2 330	17÷100	0,020	94	26	0,504
Аргон	-189,2	-186	17-100	0,217	34	20	0,504
Барий	704	1600	18	0.07		-	
	1 280	2 770				10	_
Бериллий			0÷100	0,425		12	_
Бор	2 100	2 550	0÷100	0,307			_
Бром	-7,3	59	13÷45	0,107	16	-	_
Ванадий	1 720		$0 \div 100$	0,115		_	_
Висмут	271	1 470	17÷100	0,0303	14	12	0,019
Водород	259	-252,7	25 3	6,0		-	_
Вольфрам	3 380	_	$20 \div 100$	0,034	_	4	0,48
Галлий	30,0	2 100		_			_
Гелий	-272	-268,8		_			
Германий	958	2 700	$0 \div 100$	0.074	_		
Железо	1 535	2 450	18÷100	0,113	49	12	0,161
Золото	1 063	2 700	$17 \div 100$	0,031	16	14	0,70
Индий	156	2 100	0÷100	0.057	_	46	-
Йод	113,5	184,4	9÷98	0,054	12	90	
Иридий	2 443	-	18÷100	0,0323		7	0,141
Иттрий	1 490		10-100	0,0020	_	'	0,141
Кадмий	320,9	772	20	0.0549	13	30	0,222
		760	0÷56				
Калий	62,5			0,19	15	80	0,23
Кальций	850	1 400	$0 \div 20$	0,149		_	_
Кислород	-218,8	<u>182,970</u>	$-200 \div -183$	0,35	_	—	

 $T_{\rm пл}$ — температура плавления (°C), $T_{\rm кип}$ — температура кипения (°C) при нормальном давлении, c— удельная теплоемкость ($\kappa a n \cdot e^{-1} \cdot epa \partial^{-1}$), L— скрытая теплота плавления ($\kappa a n \cdot e^{-1}$), α — коэффициент линейного расширения (10^{-6} $epa \partial^{-1}$), λ — теплопроводность ($\kappa a n \cdot c m^{-1} \cdot c e \kappa^{-1} \cdot epa \partial^{-1}$).

			c				
Элемент	Тпл	Ткип	обл. т-р °С	знач.	L	α	λ
Кобальт Кремний Криптон Ксенон Лантан Литий Магний Магний Марганец Молибден Мышьяк Натрий Неодим Неон Никель Ниобий Олово Осмий Платина Празеодим Радий Рубидий Рутений Свинец Селен Сера (ромбич.) » (моноклин.) Серебро Стронций Сурьма Таллий Тантал Теллур Титан Торий Углерод Уран Фосфор Фтор Хлор Хром Цезий Цирконий	1 492 1 440 —157 —112 —920 186 651 1 260 1 083 2 625 BOST. 97,5 1 024 —249 1 453 2 415 231,9 2 700 1 552 1 769 932 700 1 960 — 38,87 2 450 1 050 327,3 220 112,8 119,0 960,8 770 630,5 302 2 850 4 19,5 1 133 44 —223 —102 1 800 30 800 419,5 1 860	3 000 2 600 —153 —108 1 800 1 360 1 120 2 150 2 2 150 2 310 4 800 4 50 883 —245,9 3 000 3 300 2 337 —1 440 —356,58 679 —1 750 690 444,60 2 193 1 300 1 440 1 460 —1 107 —1 3 600 —1 400 —1 2200 690 1 400 908 —1	$\begin{array}{c} 15 \div 100 \\ 20 \\$	0,104 0,170 — 0,045 1,09 0,247 0,110 0,093 0,072 0,08 0,283 — 0,109 — 0,054 0,031 0,059 0,0322 — 0,058 0,0333 0,08 0,061 — 0,056 0,0305 0,084 0,118 — 0,056 0,033 0,033 0,048 0,142 0,038 0,048 0,160 0,038 0,048 0,045 0,048 0,045 0,048 0,045 0,0924 0,067	7 5 32 4 	12 7 — 60 26 21 17 5 5 70 — 13 23 7 12 9 — 9 90 10 — 12 31 7 17 — 12 31 7 17 — 12 17 17 18 19 19 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10	0,17 0,38 0,92 0,346 0,31 0,155 0,168 0,166 0,019 0,0005 0,974 0,042 0,09 0,13

Поверхностное натяжение

Приведены значения при 20°C в дин/см на границе соприкосновения жидкости с воздухом

Амилацетат 24,7	Концентриров. Н ₂ SO ₄ 55
Бензин 28,9	$^{\circ}$ HNO $_3$ 41
Вода при 5° C 74,92	Оливковое масло 33
Глицерин 64	Скипидар 27
Керосин 26	Хлороформ 27,2

Для каждого г безводной соли на 100 см³ воды следует прибавить к значению для дистиллированной воды:

CaCl,				0,29	NaCl				0,28
CuSO ₄				0,11	NaOH				0,50
KCI .				0,19	NH₄Cl				0.26
KOH				0.35	•				•

Поверхностное натяжение некоторых жидкостей

Значение
$$\sigma$$
 в $\frac{\partial u n}{c_M} \left(\frac{\partial p c}{c_M^2} \right)$, или $10^{-3} \frac{n}{m} \left(\frac{\partial w}{m^2} \right)$, при температурах:

Вещество	0°C	10°C	20°C	30°C	40°C	50°C	60°C
Анилин С ₆ Н ₅ NН ₂	45,42 25,21 75,64 20,52 24,5 46,4 30,8 29,7 36,0 29,38 24,05	44,38 25,0 74,22 19,4 23,5 45,20 29,6 28,8 34,8 28,05 23,14	43,30 23,32 72,75 18,42 22,6 43,90 471,6 28,53 27,63 33,28 26,70 22,32	42,24 22,01 71,18 17,4 21,8 42,7 27,40 26,8 32,3 25,54 21,48	41,20 21,16 69,56 16,35 20,9 41,5 468,2 26,2 25,8 31,1 24,41 20,60		38,4 18,6 66,18 14,2 19,3 39,0 23,8 23,8 28,7 22,3 19,0

Давление и плотность насыщенного водяного пара при различной температуре

t°C	р, мм рт. ст.	$Q \frac{e}{M^3}$	t°C	р, мм рт. ст.	$Q \frac{e}{M^3}$
-20 -18 -16 -14 -12 -10 - 8 - 6 - 4 - 2 0 2 4 6 8 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24	0,772 0,935 1,128 1,357 1,627 1,946 2,321 2,761 3,276 3,879 4,579 4,579 4,579 4,518 1,013 8,045 9,209 9,844 10,518 11,231 11,987 12,78 13,634 14,530 15,477 16,477 17,535 18,650 19,847 21,068 22,377	0,88 1,05 1,27 1,51 1,80 2,14 2,54 2,99 3,51 4,13 4,84 5,60 6,40 7,3 8,3 9,4 10,0 10,7 11,4 12,1 12,8 13,6 14,55 15,4 16,3 17,3 18,3 19,4 20,6 21,8	25 26 27 28 29 30 31 32 33 34 35 36 37 38 39 40 45 50 65 70 75 80 85 90 91 100 110	23,756 25,209 26,739 28,349 30,043 31,824 33,695 35,663 37,729 39,898 42,175 44,563 47,067 49,692 52,442 55,324 71,88 92,51 118,04 149,38 187,54 233,71 289,13 355,12 433,62 525,76 633,90 760,00 1 074,26 1 489,14	23,0 24,4 25,8 27,2 28,7 30,3 32,0 33,8 35,6 37,6 39,6 41,7 44,0 46,2 48,6 51,2 65,6 83,2 104,6 130,5 161,5 198,4 242,1 293,8 354,1 424,1 505,0 598,0 827,0 1122,0

Диэлектрическая проницаемость различных веществ

Musucuibu	.comun	проппци	moerb pasiminana beag		
Вещество	t°C	ε	Вещество	t°C	
Алмаз Амилацетат Анилин Апатит Асфальт Ацетон Бакелит Бензол Бром Бумага Вода	18 18 18 18 18 20 18 18 18 18	3-5 2,7 2,3 3,1 2-2,5	Воск	18 18 15 18 18 20 18 18 18 18	2,5—3 3,5—5 39,1 2,2—3,7 40—80 5,6 4,5 3,5—4,1 6,9 2,4 3,2

1					
Вещество	t°C	ε	Вещество	t°C	ε
Масло касторовое Масло оливковое Масло парафиновое Масло трансформаторное Масло трансформаторное Масло трансформаторное Масло трансформаторное Масло Тарафин Рутил оси Сера Сероуглерод Сильвин Скипидар Слюда Специальная керамика, содержащая ВО и ТіО Спирт метиловый Спирт этиловый Стекло крон Стекло крон Стекло флинт	10,9 21 20 18 18 21 18 20 20 — 18 20 18 20 18 20 18	4,6 3,2 4,7 2,2—2,5 8,3 2,1 36,4 2,0—2,5 86 170 3,6—4,3 2,6 4,9 2,2 5,7—7 1000— 10000 35,4 26,8 6—7 5—9	Титанат бария Толуол	20 14,4 18 18 22 18 18 18 18 18 18 19 0 20 0 19 0 0 0 0	1 200 2,4 6,0 5—6,8 5,2 4,1 2,2 3,1—3,7 2,5—2,8 4,3 2,7—2,9 1,000606 1,000581 1,000273 1,000590 1,000590 1,000590 1,000590 1,000680 1,00051

Сопротивления некоторых веществ

(в мком · см при 20°С, температурные коэффициенты — при 20°С)

Металл	Сопро- тивление	Темпера- турный коэффи- циент	Металл	Сопро- тивление	Темпера- турный коэффи- циент
Алюминий Висмут Вольфрам Железо Золото Инвар Иридий Кобальт Константан Латунь Магний Манганин Медь Молибден	5,5 9,8 2,49 78 6,19 5,7 49 ok. 8	0,004 0,0052 0,005 2 0,0036 0,002 5 0,0037 0,0055 0,00001 6 ок. 0,0015 5 0,0039 4 ок. 0,00001 2 0,0040	Никель Нихром Олово Палладий Платина Платинид Свинец Серебро Сталь легированная Сталь струнная Сурьма Тимуром		0,0044 0,0036 0,0037 ок.0,00028 0,00089 0,0040
Нейзильбер	. ок. 2	8 ок. 0,0003	Фосфористая бронза Цинк	ок. 8	ок. 0,0035 0,0035

Изоляторы (в *ом ⋅ см* при 18°C)

Бакелит (чистый, без наполнит.)	. 2.1016
Кварц (паралл. оси)	. 1 · 1014
Кварц (перпенд. оси)	. 3 · 1016
Листовое стекло	· 2·10 ¹⁸
Неглазурованный фарфор	. 3.1014
Парафин	. 3 • 1018
Плавленый кварц (600°C)	. 6·10 ⁷
Cepa	. 1.1017
Слюда (чистая)	. 5·1016
Фибра	. 2 - 1010
Целлулонд	. 2 - 1010
Шеллак	1.10^{16}
Шифер	. 1.108
Эбонит	. 2.1015
Янтарь	5.1016

Термоэлектродвижущая сила некоторых элементов и сплавов в паре со свинцом

 $T.s.\partial.c.$ (мкв) = $At+Bt^2$. Температура холодного спая 0°С. Положительное значение $m.s.\partial.c$. указывает, что в горячем спае ток идет из свинца. Для спая любых двух металлов $m.s.\partial.c$. равна разности значений их $m.s.\partial.c$., указанных в таблице (с учетом знаков)

Металл	Α	В	Область тем- ператур, °C
Алюминий	-0,50	0,00086	0÷200
Висмут	 74	_	0÷100
Вольфрам	1,59	0,017	0÷100
Железо	16,7	-0.015	$-230 \div 100$
Золото	2,9	0,0046	0÷200
Иридий	2,4	-0.0014	$-80 \div 100$
Константан	-38.1	-0.045	$0 \div 400$
Латунь	0,14	0,0026	0÷100
Медь	2,76	0,006	0÷100
Нейзильбер	-10.9	-0.016	$-200 \div 100$
Никель	-16.3	-0.027	$-200 \div 100$
Нихром	25		$0 \div 420$
Олово	-0.17	0,0009	$0 \div 200$
Платина	-3,0	-0.016	$-200 \div 300$
Ртуть	-8.8	-0.016	$0 \div 200$
Серебро	3,0	0,0034	$-200 \div 100$
Цинк	3,05	-0.01	0÷100
	0,00	0,01	0-100

Электропроводность водных растворов солей (в ом-1 см-1)

Растворенное вещество	5°C	10°C	15°C	20°C	25°C
NaCl*	0,1555	0,1779	0,2014	0,2260	0,2513
	0,07414	0,08319	0,09252	0,10207	0,11180
	0,00822	0,00933	0,01048	0,01167	0,01288
	0,00090	0,00102	0,00115	0,00128	0,00141

^{*} Насыщенный при всех указанных температурах. ** Нормальный, концентрация 74,59 г/л при 18°С.

Эквивалентные электропроводности (в om^{-1} при 18° С)

Концентр г-экв/л	KCI	KNO ₃	NaCl	AgNO ₃	$\frac{1}{2}$ CuSO ₄	HCI	$\frac{1}{2}$ H ₂ SO ₂	КОН
0	130,1 129,1 127,3 122,4 112,0	126,5 125,5 123,6 118,2 104,8	106,5 102,0	115,8 115,0 113,1 107,8 94,3	115,0 109,9 98,5 71,7 43,8	378 377 376 369 351	383 380 361 308 225	238 237 234 228 213

Электропроводность концентрированных растворов солей (при 18°C)

	p	KCI	С	KNO ₃	c	NaCl	e	AgNO ₃	r
5 10 15 20		0,069 136 202 268	2 1,9 1,8 1,7	0,046 094 125 144	1,6	0,067 121 164 196	2,2 2,1 2,1 2,2	0,026 048 068 087	2,2 2,2 2,2 2,1
	p	CuSO,	C	HCI	с	H ₂ SO ₄	с	кон	с
5 10 15 20	• • •	.0,019 032 042 —	2,2 2,2 2,3 —	0,395 630 745 762	1,53 1,56 1,55 1,55	0,209 392 543 653	1,21 1,28 1,36 1,45	0,172 315 425 499	1,9 1,9 1,9 2,0

p — количество безводного вещества, вес %; c — положительная поправка на повышение температуры (% на 1°C).

Электрохимические эквиваленты

Анионы	Эквпвалент <u>мг</u> кул	Катионы	Эквива- лент ме кул
Cl^{-} $CO_{3}^{=}$ NO_{3}^{-} O^{-} OH^{-} $SO_{4}^{=}$	0,3672 0,3108 0,642 0,0829 0,1762 0,4975 ————————————————————————————————————	Ag+	1,118 0,0936 0,2077 0,659 0,3294 0,2895 0,1930 0,01044 0,2388 0,3387

Магнитные проницаемости некоторых веществ

Парамагнетик	μ—1	Диамагнетик	1-μ
Азот	0,013·10 ⁻⁶ 0,38·10 ⁻⁶ 1,9·10 ⁻⁶ 14·10 ⁻⁶ 23·10 ⁻⁶ 176·10 ⁻⁶ 3400·10 ⁻⁶	Вода	0,063·10-6 7,5·10-6 9,0·10-6 10,3·10-6 12,6·10-6 12,6·10-6 176·10-6

«Жесткий» ферромагнетик	Қоэрцитивная сила Н _к в эрстедах	Остаточная индукция В _{ост} в гауссах
Магнетит (FeO· F_2O_3)	50 40—60 60—80 60—80 200—300 700 900 600	6000 9000—7000 10500—8500 11500—9600 9000—8000 5000 7000 4000

«Мягкий» ферромагнетик	Коэрцит. сила <i>Н_К</i> в эрстедах	Остат. ин- дукция В _{ост} гаусс	Насыщ. В _{макс} в гаусс	µ _{мак} с
Чистое железо после отжига в водороде	0,05	2000 8400 15000 5000 10000 4000 5000 6000 4000	21600 21500 25000 25000 20000 18000 16000 11000 11000	280000 8000 10000 15000 3000 2000 80000 70000 2000

Отражательная способность металлов

Значения (в процентах) отраженной энергии приведены при нормальном падении света на толстые слои металлов.

																	Д	лина во	олны, Å		
																8000	7000	6000	5000	4000	3000
Серебро *																	96	94	91	87	10 *
Золото .																	92	84	47	28	32
Никель .																70	69	65	61	53	44
Сталь																58	58	55	54	50	37
		•															69	64	58	48	40
Медь																89	83	72	44	31	25
Спекулюм	*:	*	•	•	•	•	•	•	٠	•	٠	•	٠	•	•	69	67	64	63	55	41

^{*} Серебро в области 3160 Å имеет очень низкую отражательную способность.

Отражательная способность прозрачных веществ (в воздухе, при нормальном падении света)

Показатель преломления 1,5 1,6 1,7 1,8 1,9 2,0 2,1 2,2 2,3 2,4 2,5 Отражательная способ-

ность, % 4,0 5,3 6,7 8,2 9,6 11,0 12,6 14,0 15,5 17,0 18,4

Излучательная способность вольфрама

Температура., °К	Цветовая	Средняя излуч.	Полная излуч.
	темпер.,* °К	способность **	способность ***
2000 2200 2400 2600 2800 ***	2030 2238 2447 2660 2874 3092	0,446 0,443 0,440 0,437 0,434 0,432	0,264 0,285 0,304 0,320 0,334 0,347

Спектры испускания

Возбуждение с помощью газового разряда

Гелий			$Bo\partial opo\partial$	H eo μ		
7065,20 6678,149 5875,63 5015,678	4120,820 4026,192 3888,645	5769,60 5460,73 4960,32 4916,00	(спектр содержит мно- го линий; здесь приве- дены):	7245,166 7173,938 6506,528 6402,246 6382,991	5852,488 5400,562 5358,02 5341,096 5330,779	

^{*} Цветовая температура — температура абсолютно черного тела, излучение которого имеет тот же цвет, что и излучение вольфрама.

^{**} Зеркальная бронза.

^{**} Средняя излучательная способность — отношение яркостей вольфрамового источника света и абсолютно черного тела при одинаковой их температуре. Полная излучательная способность — отношение полных энергий излучения вольфрамового источника и абсолютно черного тела при одинаковой температуре.

^{*** 100-}ваттная газовая лампа.

4921,926 4713,147 4471,480 4387,930 4143,759	10139,77 6907,52 6234,35 5790,65	4358,34 4347,50 4339,23 4077,82 4046,56	$ H_{\alpha} = 6562,784 H_{\beta} = 4861,327 H_{\gamma} = 4340,466 H_{\delta} = 4101,736 $	6266,495 6143,062 5965,44 5881,895	4788,93 4715,34 4708,86 4704,39 4575,86 4537,76
	Кадмий			Аргон	
6438,4696 5085,8230 4799,9139 4678,1504 4662,3525	7067,218 6965,431 6752,831 6032,127 5650,708 5495,875	4702,317 4628,445 4596,096 4522,325 4510,733 4345,168	4335,35 4333,561 4300,100 4272,169 4266,286 4259,362	4251,184 4200,678 4198,316 4191,027 4190,714 4181,884	4164,180 4158,591 4044,419 3848,980

Спектры пламени. Основные линии

Хлористый натрий		Хлористый стронций
5895,932 5889,965	Полосы	в красном участке спектра 6750—6230 4607,342
Хлористый ка	г <i>лий</i>	Хлористый литий
7699,01 7664,94 4047,22 4044,16		6707,843

Примечание. Длины волн в ангстремах ($1 \mathring{A} = 10^{-10}$ м) Наиболее интенсивные линии набраны жирным шрифтом. Все длины волн даны для сухого воздуха при температуре 15° С и давлении 760 мм рт. ст. В качестве эталона выбрана красная линия кадмия λ 6438, 4696 \mathring{A} .

Значение постоянной Керра для некоторых веществ

Вещество	Постоянная Керра В
Нитробензол	2,7·10 ⁻⁹ »

Вращательная способность

(концентрация р в граммах вещества на 100 см⁸ раствора)

Вещество	Раство- ритель	Удельная вращательная способность, градусы	р
Сахароза (тростниковый сахар)	Вода	$\begin{bmatrix} 66,473+0,0127 & p - \\ -0,000377 & p^2 \end{bmatrix}$	0—50
Декстроза (глюкоза)	»	$52,50+0,0188 p + 0,000517 p^2$	0—35
Инвертный сахар	»	$\begin{bmatrix} -19,447 - 0,0607 & p + \\ +0,000221 & p^2 \end{bmatrix}$	10—65
Виннокаменная кислота	»	14,83-0,146 p	0-50
Скипидар	° Спирт	$ \begin{array}{c c} -37 \\ 40,9+0,135 p \end{array} $	10—50

Вращательная способность кварца

(в °/мм) при температуре 20° С

λ									6563 Å	5893 Å	4861 Å	4340 Å
Вращение.				•	•	•			17,320	21,724	32,761	41,924

(Для $\lambda\!=\!5893$ Å при повышении температуры на 1°C поправка положительна и равна 0,003.)

Магнитное вращение плоскости поляризации (эффект Фарадея)

Значения вращения приведены в угловых минутах на 1 см пути луча света в веществе на 1 $\mathfrak s$ напряженности магнитного поля при 20° С для $\lambda = 5893$ Å (D — линии Na):

		Сероуглерод	
Спирт метиловый		Кварц (перпенд. оси)	0,01664
Спирт этиловый		Стекло (сверхплотный	0.000
Бензин	0,0297	флинт)	0,088

Семейство урана

в Мэв	λ	1	0,0	0,80	1	>	0,19	ı	ı	>	1,8	ı	1	0,47	I	>-	ı		
Энергия излучения в Мэв	В	ı	0,13	2,32	1	1	ı	1	1	0,65	3,15	1	1,80	0,025	1,17	ı	1		
Энер	α	4,21	1	ı	4,75	4,66	4,79	5,49	5,99	1	5,50	7,68	1	1	ı	5,30	ı		
1	Период полураспада	4,55.10° лет	24,1 дня	1,14 мин	2,69.10° лет	8,22.104 ner	1600 лет	3,825 дня	3,05 мин	26,8 мин	19,7 мин	1,5.10-4 cek	1,32 мин	22,2 года	4,97 дня	139 дней	Стабилен		
(Элемент	Уран 92 U ²⁸⁸	Topnů 90 Th234	Протактиний 1, Ра234	Уран 92 U284	Торий 90 Тh ²³⁰	Радий ₈₈ Ra ²²⁶	Радон 86Rn222	Полоний ₈₄ Ро ²¹⁸	Свинец 82РЪ214	Висмут 88Ві 214	Полоний 84 Ро214	Таллий 81 Т1210	Свинец 82 Рь 210	Bucmyr 83Bi210	Полоний 84 Ро210	Свинец 82 РЪ206		
Обозначение	члена ряда	In	UX,	UX ₂ , UZ	IIO	lo	Ra	Rn	RaA	RaB	RaC	RaCI	RaCII	RaD	RaE	RaF	RaG		
Название	члена ряда	Уран UI	Уран X ₁	Уран X ₂	Уран UII	Ионий	Радий	Радон	Радий А	Радий В	Радий С	Радий Сі	Радий Сп	Радий D	Радий Е	Радий F	Радий G		Michigan Para Caranta

Семейство актиния

Название	Обозначение			Энерг	Энергия излучения в Мэв	в Мэв
члена ряда	члена ряда	Элемент	Период полураспада	æ	В	λ
Актиноуран AcU	AcU	Уран "2 U285	8,52.10 ⁸ лет	4,52	1	l
Уран Ү	UY	Торий 90 Тh 281	24,6 vac	1	0,2	ı
Протактиний	Pa	Протактиний ₉₁ Ра ²³¹	3,2.104 ner	5,05	1	1
Актиний	Ac	Актиний ₈₉ Ас ²²⁷	13,5 лет	5,0	0,22	ı
Радиоактиний	RdAc	Topuň 90 Th ²²⁷	18,9 дня	6,05	****	ı
Актиний Х	AcX	Радий ₈₈ Ra ²²⁸	11,2 дня	6,72	ı	ļ
Актион	An	Родон ₈₆ Ra ²¹⁹	3,92 ceĸ	6,82	1	ļ
Актиний А	AcA	Полоний ₈₄ Ро ²¹⁵	1,83.10-3 cek	7,36		ı
Актиний В	AcB	Свинец 82РЪ211	36,1 мин	J	0,5	ì
Актиний С	AcC	Висмут 83Ві211	2,16 мин	6,62	1,4	9,0
Актиний Сі	AcCI	Полоний 84Ро211	5.10-3 cek	7,43	ı	1
Актиний СП	AcCII	Таллий 81 Т1207	4,76 жин	1	1,47	ı
Актиний D	AcD	Свинец ₈₂ Рb ²⁰⁷	Стабилен	ļ	ı	ł

Семейство тория

Энергия излучения в Мэв	В	1	0,053	1,55	1		1	1	0,36	2,20	 	1,82 2,62	1	 	
Энергия	α	4,20	ı	4,5	4,22	5,68	6,28	6,77	ı	6,05	8,77	1	1		
Ē	период полураспадя	1,34.1010 лет	6,7 ner	6,13 400	1,90 лет	3,64 дня	54,5 сек	0,158 ceĸ	10,6 <i>4ac</i>	60,5 мин	3.10-7 cek	3.1 мин	Стабилен		
ć	Элемент	Topuň 30 Th232	Радий ₈₈ Ra ²²⁸	Актиний 89Ас228	Topuň 50 Th ²²⁸	Радий ₈₈ Ra ²²⁴	Радон ₈₆ Rn ²²⁰	Полоний 84 Роги	Свинец 82РЪ212	Висмут 83Ві 212	Полоний 84Ро212	Таллий 81 Ті 208	Свинец ₈₂ Рb ²⁰⁸		
Обозначение	члена ряда	Th	MsTh,	MsTh ₂	RdTh	ThX	Tn	ThA	ThB	ThC	ThC	ThCII	ThD		
Название	члена ряда	Горий	Мезоторий 1	Мезоторий 2	Эадиоторий	Горий Х	Горон	Горий А	Горий В	Сорий С	opuň Cl	орий Сп	opnů D		

Семейство нептуния (получено искусственно)

Элементы	Период полураспада	Вид излучения
Америций ₉₅ Am ²⁴¹ Нептуний ₉₅ N ²²⁷ Протактиний ₉₁ Pa ²³³ Уран ₉₂ U ²³³ Торий ₉₀ Th ²²⁹ Радий ₈₈ R a ²²⁵ Актиний ₈₉ Ac ²²⁵ Франций ₈₇ Fr ²²¹ Астатин ₈₅ At ²¹⁷ Висмут ₈₅ Bi ²¹³ Полоний ₈₄ Po ²¹³ Свинец ₈₂ Pb ²⁰⁹ Висмут ₈₃ Bi ²⁰⁹	500 лет 2,25·10° лет 27,4 дня 1,6·10° лет 7·10° лет 14,8 дней 10 дней 4,8 мин 0,18 сек 47 мин 4,2·10-° сек 3,34 сек стабилен	α α β α α β α α β α α β

Зависимость пробега α -частиц R_{α} в воздухе, биологической ткани и алюминии

Энергия α-частиц, <i>Мэв</i>	Воздух, см	Биологическая ткань, <i>мк</i>	Алюминий, мі
4,0	2.5	31	16
4,5	2,5 3,0 3,5	37	20
5.0	3,5	43	23
5,0 5,5	4.0	49	26
6,0	4,6 5,2 5,9	56	30
6,5	5,2	64	34
7,0	5,9	72	38
7,5	6,6	81	43
8,0	7,4	91	48 53
8,5	8,1	100	53
9,0	8,9	110	58
9,5	9,8	120	64
10	10,6	130	69

Зависимость максимального пробега β - частиц R_{β} от энергии в алюминии, биологической ткани (или воде) и воздухе

Энергия в-частиц	Алюм	иний	Ткань или вода,	Postario de	
$E_{oldsymbol{eta}}$, Мэв	мг/см²	мм	мм	Воздух, см	
0,01 0,02 0,03 0,04	0,16 0,70 1,50 2,60	0,0006 0,0026 0,0056 0,0096	0,002 0,008 0,018 0,030	0,13 0,52 1,12 1,94	

				одонисние
Энергия β-частиц Е _β , <i>Мэв</i>	Алюм		Ткань или вода, мм	Воздух, см
۲	M2/CM²	мм		
0,05	3,90	0,0144	0,046	2,91
0,06	5,40	0,0200	0,063	4,03
0,07	7,10	0,0263	0,083	5,29
0,08	9,30	0,0344	0,109	6,93
0,09	11,00	0,0407	0,129	8,20
0,1	14	0,050	0,158	10,1
0,2	42	0,155	0,491	31,3
0,3	76	0,281	0,889	56,7
0,4	115	0,426	0,35	85,7
0,5	160	0,593	1,87	119 157
0,6	220 250	0,778	$\frac{2,46}{2,92}$	186
0,7	310	0,926 0,15	2,92 3,63	231
0,8 0,9	350	1,30	4,10	261
1,0	410	1,50	4,80	306
1,25	540	2,02	6,32	406
1,50	670	2,47	7,80	494
1,75	800	3,01	9,50	610
2,0	950	3,51	11,1	710
2,5	1220	4,52	14,3	910
3,0	1500	5,50	17,4	1100
3,5	1750	6,48	20,4	1300
4,0	2000	7,46	23,6	1500
	2280	8,44	26,7	1700
5	2540	9,42	29,8	1900
6	3080	11,4	36,0	2300
7	3600	13,3	42,0	2700
4,5 5 6 7 8 9	4100	15,3	48,4	3100
9	4650	17,3	54,6	3500
10	5200	19,2	60,8	3900
20	10500	39,0	123	7800
	1	1		

Эффективное сечение поглощения нейтронов некоторыми ядрами

Изотоп	σ_n , барн	Изотоп	σ _п , барн
D ² He ³ Li ⁶ B ¹⁰ Cl ³⁵ Cu ⁶³	5·10 ⁻⁴ 5 000 910 4 100 0,3 4,3	Cu ⁶⁵ Ag ¹⁰⁷ Ag ¹⁰⁹ Cd ¹¹³ Sm ¹⁴⁹ U ²³⁵	2,11 30 84 27 000 74 500 675 2,75

¹ барн = 10^{-28} м².

Вещества, используемые в квантовых генераторах

Активные вещества	Длина волны излу- чения в мк	Режим
Рубин Al ₂ O ₃ + Cr ³ +	0,0943 0,6929	имп., непр. имп.
Фтористый кальций СаF ₂ + U ³⁺	0,701—0,704 2,613 2,438	имп.
$CaF_2 + Dy^2 +$	2,511 2,223 2,36	непр.
CaF ₂ + Sm ²⁺ Вольфрамат кальция CaWO ₄ CaWO ₄ +Nd ³⁺	0,708	непр.
$CaWO_4 + Er^{3+}$ $CaWO_4 + Ho^{3+}$	1,058—1,066 1,612 2,046	имп. имп. имп.
CaWO ₄ + Pr³+ Стекло с примесью:	2,059 1,047	
неодима Nd ³⁺ Yb ³⁺ гадолиния Gd ³⁺	1,06 1,015 0,3125	имп.
гольмия Но ³⁺ Газы Гелий—Неон	1,95 0,6—12	непр.
Аргон Криптон Ксенон	1,62—2,06 1,7—2,2 2,03—13	
Арсенид галлия Фосфид галлия	0,84 0,65	имп., непр. имп.

предметный УКАЗАТЕЛЬ

Аберрация звездная 244, 282, 292 - сферическая 240 хроматическая 241 Абсолютно черное тело 270 Абсолютная температура 118 Авогадро закон 116 Адиабатический процесс 135 Адиабатическое приближение 477 Автофазировка 308 Айвса опыт 292 Активность 434 Ампера формула 202 Амплитуда 91 Античастицы 441, 442, 469, 473 Астигматизм 240 Атома водорода энергия 391 Атомная единица массы (а. е. м.) 314

Бальмера серия 327
Баллистическая гипотеза 281
Баркла опыт 321
Барн 559
Барометрическая формула 126
Барьер потенциальный 385
Бернулли уравнение 91
Бетатрон 304
Бертло уравнение 123
Био—Савара—Лапласа закон 207
Бипризма 248
Блоха функция 479
Богуславского—Ленгмюра формула

Бозе — Эйнштейна статистика 159 Бойля — Мариотта закон 119 Больцмана постоянная 122 Больцмана статистика 157 Бора постулаты 328 — магнетон ядерный 404 Борна трактовка волн де Брайля 565 Брейта — Вигнера формула 446 Броуново движение 116 Брюстера закон 261

Ван-дер-Ваальса уравнение 123 Вебера — Фехнера закон 112 Вековое уравнение 435 Вектор Пойнтинга 228 плотности тока вероятности 368 Вероятность 150, 151 Вибратор Герца 228 Видемана — Франца закон 189 Видерое условие 304 Вильсона камера 427 Вина закон 272 Внутренняя конверсия 443 Возмущений теория 394 Возмущения оператор 394 Волны звуковые 111 - электромагнитные 227, 231 ударные 113 — де Бройля 347 Волновая функция 364, 367, 378, 389,

Волновое уравнение 411
Вращение плоскости поляризации 264
Время собственное 288
Времени замедление 288, 292, 467
Вторичные электроны 416
Вульфа — Брэгга формула 321, 350
Вынужденные колебания 103
Вырождение 338, 394
Вязкость 128, 131

Газ идеальный 121 — реальный 122 Гальванический элемент 183 Гальванопластика 200 Гальваностегия 200 Гамильтона функция 292 Гамильтониан 396, 476 Гармонические колебания 91 Гармонический осциллятор 385 Гей-Люссака закон 120 Гейгера — Неттола закон 436 Гейгера — Мюллера счетчик 425 Гейзенберга перестановочные соотношения 377 Герц 229 Герлаха — Штерна опыт 343 Гиббса потенциал 142 — распределение 153 Гидродинамика 87 Гидростатика 85 Гипероны 472

Гистерезис 177, 217 Гравитация 78 Градиент 12 Групповая скорость 108 Гюйгенса принцип 106, 253

Давление света 276
Движение частиц в полях 296—298
Двойной бета-распад 441
Двойные звезды 284
Де Бройля гипотеза 347
Дельта-лучи 414
Девиссона — Джермера опыт 349
Де Гааза — Эйнштейна опыт 344
Дефект массы 406

Декремент затухания 102, 220 Детанлер 128 Децибел 112 Джоуля — Ленца закон 183, 189 Джоуля — Томсона эффект 126 Диамагнетик 216 Дивергенция 13 Диоптрия 240 Диод 197 Диполь 174, 202 Дирака формула тонкой структуры Дисперсия 264 Лиссоциация 199 Дифракция 253 — электронов 352 — нейтронов 449 Диффузия 129 Диэлектрик 171 Диэлектрическая проницаемость 166 Длина волны 107 Длина свободного пробега 129, 489 Добротность контура 220 Допплера явление 114, 290 Дрейфевая скорость 298, 301, 489 Дуга электрическая 195

Единицы измерения 512 Емкость 178

Дырка 496

Жидкость иде льная 87 — вязкая 90

Зависимость массы от скорости 290, 293 Затухающие колебания 101

Загухающие колеоания 101
Заряд электрический 165
— элементарный 186
— удельный 187
Звук 112
Зеркала Френеля 248
Зеемана явление 346
Зинера эффект 499
Зоны Френеля 254

Изобарический процесс 120 Изобары 401 Изотермический процесс 120 Изолятор 171 Изохорический процесс 120 Изотопы 313, 401, 405 Изотопический спин 472 Излучение тепловое 269 Импульс 18, 290 Индукция электрическая 195 — электростатическая 167 электромагнитная 208 Инерция 17 Инжекция носителей 508 Инерциальная система 19 Инварианты преобразования Галилея 279 Интегралы движения 375, 389, 397 Интерференция электронов 349 — света 247 Интервал 288 Интерференция электронов 352 Интерферометр 252 Инфразвук 112 Испарение 146 Исландский шпат 261 Ион 193 Ионизация 193

К-захват 441 Камера Вильсона 427 - диффузионная 427 - пузырьковая 428 Капиллярность 148 Капельная модель ядра 409 Карно цикл 138

Ионизационная камера 424

Искра 196

Квантовое число главное 336, 391

— орбитальное 337, 388, 391

— магнитное 337, 387

— полное или внутреннее 338

— спиновое 338 — ядерное 404

Квази-импульс 479, 483, 485

Кеплера законы 78

Кинетическая энергия 23, 291

Кипение 148 Кирхгофа закон 270 Кирхгофа правила 184 Клапейрона — Клаузиуса уравнение Клапейрона - Менделеева уравнение

Клаузиуса уравнение 121, 123 Клайна — Гордона уравнение 411 Когерентные волны 247 Колебательный контур 218 Количество движения 52 Конвекция 129 Конденсатор 178 Контактная разность потенциалов 493

Контракционная гипотеза 284 Комптона явление 277, 419 Комптоновская длина волны 278, 411 Коэрцитивная сила 218 Коэффициент преломления 234, 236 — волн де Бройля 351 — прозрачности 385, 437 Критическая масса 456 Критическая температура 128 Критическое состояние 128 Кристаллические счетчики 426 Кулона закон 166

Лагранжа функция 59, 292 Лазеры 359 Лампа накаливания 272 Ланде фактор 345, 333, 342 Лапласа формула 148 Ленца правило 209 Ливни 466 Линде машина 127 Линейчатый спектр 268 Линейный ускоритель 310 Линза 238 Линии тока 87 — напряженности 168

- Фраунгофера 269

Лоренца преобразования 286

- сила 203, 295

Кюри точка 217

Лупа 241 Лучепреломление 235 Луч световой 236 Лэмбовский сдвиг уровней 332 Лэмба—Резерфорда опыт 332

Магические числа 406, 409 Магнетики 216 Магнетон Бора 342 Магнит постоянный 201 Магнитная восприимчивость 215 - проницаемость 202 Магнитный момент 202 — поток 210 Майкельсона опыт 283 Максвелла распределение 125 - уравнения 230 Максвелла — Больцмана статистика 157 Macca 17 атомов 313 Масса кинетическая 456, 457 Массовое число 401, 405 Малю закон 262 Матрицы 380 Маятник 92 Мезоны 411, 467, 471, 473 Мениск 148 Мессбауэра эффект 421 Метастабельные состояния 332 Микроскоп 241 Милликена опыт 295 Мозели закон 319 Молекула 116 Молекулярная теория 116 Момент количества движения 53, 57 Момента количества движения оператор 387

ратор 387 Момент инерции 33 Момент пары сил 21 Мощность 22

Напряженность 167, 173, 201, 207 Натяжение поверхностное 147 Насыщение магнитное 217 Нейтрино 439, 442 Нейтрон 448, 470 Нейтронов классификация по энергиям 450 Нернста теорема 141

Нернста теорема 141 Нормирование вероятности 151 Ньютона законы 18

Обменная энергия 399, 482
Обменный эффект 399
Обратимый процесс 138
Образование пар частиц 420, 421
Ома закон 181, 188, 193
Оператора понятие 368
Оптическая плотность 234
Освещенность 274
Остроградского — Гаусса теорема 173
Осциллограф 197
Относительности принцип 19, 279, 285
Отражение света 235, 261
Отрицательная абсорбция 357
— температура 358

Падение свободное 39 Пара сил 20 Парамагнетизм 216, 342 Пар насыщенный 146 Паули принцип 340, 408, 485 Пашена-Бака эффект 347 Переноса явления 128 Перестановки оператор 397 Период колебаний 91 - полураспада 432 Пинч-эффект 462 Плазмы получения способы 461-464 Планка постоянная 539 Планка формула 164, 271 Плотность 18 — заряда 231, 368 - вероятности 151 — энергии 180 Подобия теоремы 299

Поле электрическое 167

Полиномы Лежандра 388

- Чебышева - Эрмита 386

— магнитное 201

— Лаггера 391

Политропический процесс 137 Поляризация 171, 175, 260 Постулаты квантовой механики 372, 398 Потенциал 51, 170

Потенциальная энергия 51 Потенциальная яма 383

Поток электрической индукции 172

— магнитной индукции 210

Пуассона уравнение 135 — скобки 375, 376

Пьезоэлектрический эффект 176

*p-n-*переход 506

Преломление света 235

Призма Николя 262 Протон 468

Примесь акцепторная 496

— донорная 496

Работа 22, 133, 169
Работа выхода 492
Радиоактивность естественная 429
— искусственная 452
Радиоактивного распада закон 432
Радоактивного распада постоянная
433

Разрешающая сила 259
Размауэра эффект 356
Реакция ядерная 445
Резерфорда модель атома 323
Резерфорда опыт 323
Резонанс 220, 226
Рекомбинация 193
Рентгеновы лучи 318
Реомюра шкала 118
Решетка обратная 479
Ридберга постоянная 327, 330
Рождественского опыт 267

Самоиндукция 211
Сверхтекучесть 147
Сверхпроводимость 147, 190
Сверхтонкая структура 334
Светящийся электрон 305
Связь массы и энергии 291
— энергии и импульса 291, 293

Связи виды 475 Сегнетова соль 177 Светимость 275 Свеча 526 Сила 15

— Лоренца 203

— трения 76

— тяготения 78

— тока 181

— света 274

— оптическая 240

Синтеза реакции 459

Синхротрон 307

Синхроциклотрон 303

Синхрофазотрон 310

Скорость 14

— фазовая 108

- групповая 108

— средняя квадратичная 121

— наивероятнейшая 125

— света 243

Скоростей сложения закон 289, 292

Слышимости порог 112 Смещения правила 431

Смачивание 148

Собственная длина 289

Сокращение длин отрезков 289

Соленоид 208

Сопротивление 181, 185

— индуктивное 225

- емкостное 224

— волновое 220

Соотношение неопределенностей 353, 334, 378, 446

Соотношения перестановки классические 376

Спин 338

Спектр 268, 326

- атома водорода 326, 330

Статистика 149, 488

Стационарные состояния 382

Степени свободы 135

Стефана — Больцмана закон 164, 271

Стокса закон 131, 273

Стюарта и Толмена опыт 187

Сторонние силы 182

Странности понятие 472 Сферические функции 388, 392, 393 Сцинтилляционные счетчики 427 Счетчик Гейгера — Мюллера 425

Телескоп 242 Тело абсолютно твердое 24 — черное 270 Теплоты количество 133 Температура 118 статистическая 155 Теплоты и работы эквивалентность 133 Теплоемкость 136 Теплоемкость вырожденного газа 491 Теплопроводность 131 Термодинамика 133 Термодинамики первое начало 134 — второе начало 139 третье начало 140 Ток электрический 181, 193 — индукционный 209 — постоянный 181 — переменный 224 Тока плотность 181 Тонкая структура 331 Томсона модель атома 323 Траектория 15

Тормозное излучение 315 Тороид 208 Трансляционное условие 479, 481

Тождественности принцип 398

Трансформатор 213 Туннельный эффект 385, 436, 459

диод 509Тяготение 77

Трение 16, 76

Тройная точка 146

Тяготения всемирного закон 78

Угловая скорость 40 Угловое ускорение 42 Узел 184 Удельный заряд электрона 187 Ультразвук 112 Уравнение состояния газа 121, 122 Ускорение 15 Условие нормировки 151, 365 Фабриканта, Бибермана, Сушкина опыт 353 Фаза 143 Фазотрон 308 Фарада 178 Фарадея законы электролиза 200 Фаренгейта шкала 118 Ферромагнетик 216 Ферми - Дирака статистика 161 Ферми функция 490 Ферми энергия 490, 491, 492, 502 Физо опыт 244, 282, 292 Фильтр скоростей 301 Фотон 467 Фотоэмульсивный метод 428 Фотоэффект 275, 421 Фронт волны 106 Фуко опыт 245

Характеристика вольт-амперная 182, 192, 195, 510 Холла постоянная 206 Холодильная машина 127 Холодильник 139

Циркуляция напряженности 169, 230 Циолковского задачи 62 Циклотрон 307

Чадвика опыты 326
Черенковские счетчики 429
Четность волновой функции 397
Четности несохранение 442
Частота колебания 94
— циклическая 94

Ширина уровня 446 Шредингера уравнение 366, 378, 381, 383, 385, 389, 396 Штерна опыт 124

Эйнштейна—де-Гааза опыт 344 Эйнштейна постулаты 285 Энергия 133, 141, 179, 494 Энергии плотность 180 Энергия связи ядра 407
— зоны 476, 482, 484
Энтропия 139
Экстраток замыкания 213
— размыкания 213
Электризация наведением 167
— трением 165
Электродвижущая сила 182
Электролиз 199
Электрон 186
Электронной оптики законы 299
Электростатика 165
Эмиссия электронная 192
Энергия связи 403

Эфир 234, 280 Эфирный ветер 281 Эффективное сечение 355, 446 Эффективная масса 486

Юнга опыт 249 Юкавы гипотеза 410 Юкавы потенциал 411

Ядра характеристики 401 — модели 408—401 Яркость 274

СОДЕРЖАНИЕ

Предисловие

	•	
		Раздел первый
		МЕХАНИКА
		Основные понятия механики
	2· 3. 4. 5. 6. 7. 8. 9. 10. 11.	Система отсчета 5 Материальная точка 6 Векторы 6 Элементы теории поля 11 Примеры дивергенции и ротации 13 Скорость и ускорение 14 Сила 15 Масса 17 Основные законы движения по Ньютону 18 Инерциальная система отсчета. Принцип относительности Галилея 19 Момент силы и пара сил 20 Работа и мощность 22 Кинетическая энергия 23
		Статика
99999	15. 16. 17. 18. 19.	Основные законы статики . </th
		Кинематика
§	22.	Кинематика точки
_	60	

Динамика

			46
			50
§	26.	Потенциальная энергия	51
			52
			53
Ş	29.	Динамика системы материальных точек	54
			58
			58
			60
			60
		· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·	62
			62
			66
			69
		· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·	70
			74
			76
			77
			80
			84
			85
		Статическая устойчивость плавающих и погруженных в жилкость	
·		тел	86
§	46.	Гидродинамика	87
		Колебания	
8	47.	Гармоническое колебательное движение	91
		Сложение гармонических колебаний	
		Собственные колебания и изменение энергии во время колебаний	
		Затухающие колебания	
		Вынужденные колебания	
3	01.	Danya Administration of the second se	00
		Волны	
		Возникновение волны	
§	53.	Фазовая и групповая скорости	30
§	54.	Волны в упругих средах	08
		Ударная волна	
§	56.	Явление Допплера в акустике	14
		Danilla amanañ	
		Раздел второй	
	I	МОЛЕКУЛЯРНАЯ ФИЗИКА, ТЕРМОДИНАМИКА И СТАТИСТИКА	
		Молекулярная физика	
§	1.	Атомно-молекулярное строение вещества	16
9	2.	Основные положения молекулярно-кинетической теории 1	17
		r _c	

8		Гемпература. Геплота	
§		Опытные газовые законы	
§		Уравнение газового состояния идеального газа	
§		Основное уравнение молекулярно-кинетической теории газа	
§	7.	Уравнения состояния реальных газов	. 122
§	8.	Опыт Штерна по определению скоростей молекул газа	. 124
§	9.	Распределение молекул по скоростям	. 124
§		Барометрическая формула	
§	11.	Эффект Джоуля—Томсона	. 126
Š	12.	Сжижение газов	. 127
		Критическое состояние вещества	
		Явления переноса	
•		•	
		Термодинамика	
٠		П	100
Š	15.	Полная и внутренняя энергия системы	. 100
		Работа и теплота	
		Первое начало термодинамики	
		Работа расширения газа	
š	19.	Степени свободы	. 100
		Внутренняя энергия идеального газа	
		Теплоемкости	
9	22.	Обратимые и необратимые процессы. Циклы	. 138
§	23.	Цикл Карно	. 138
§	24.	Второе начало термодинамики	. 139
§	25.	Третье начало термодинамики	. 140
§	26.	Термодинамические функции	. 141
§	27.	Термодинамическое равновесие	. 143
§	28.	Фазовые переходы	. 145
		Поверхностное натяжение жидкости	
§	30.	Смачивание и капиллярные явления	. 148
§	31.	Кипение жидкости	. 148
		Статистическая физика	
		Фазовое пространство	
S	33.	Сравнение статистического метода Максвелла — Больцмана с методог	vi.
Ī		Гиббса	. 153
§	34.	Распределение Гиббса	. 153
§	35.	Статистика Максвелла — Больцмана	. 157
		Статистика Бозе — Эйнштейна	
		Статистика Ферми — Дирака	
		Сравнение различных статистик	
§	39.	Применение статистики Бозе—Эйнштейна к фотонному газу	. 163

Раздел третий

электричество и магнетизм

Электростатика

§	1.	Электрический заряд
§	2.	Электризация трением
§	3.	Закон взаимодействия точечных зарядов (закон Кулона) 166
§	4.	Закон сохранения электрического заряда
§	5.	Электростатическое поле. Напряженность
§	6.	Принцип суперпозиции электрических полей
§	7.	Работа сил поля при перемещении заряда
§	8.	Электрический потенциал
§	9.	Электрическое поле в диэлектрике
§	10.	Электрическая индукция
§	11.	Теорема Гаусса—Остроградского
		Электрические поля при простейших распределениях зарядов 173
§	13.	Вектор поляризации
§	14.	Типы диэлектриков
§	15.	Распределение заряда на проводнике
		Электрическая емкость проводников
§	17.	Энергия электрического поля
		Постоянный электрический ток
§	18.	Электрический ток
§	19.	Закон Ома для участка цепи
§	20.	Сторонние силы. Электродвижущая сила (э. д. с.)
		Закон Джоуля—Ленца
		Законы Кирхгофа для разветвленной цепи
		Определение заряда электрона из законов Фарадея 186
		Определение удельного заряда электрона
		Закон Ома в электронной теории
§	26.	Закон Джоуля—Ленца в электронной теории
		Закон Видемана — Франца в электронной теории
§	28.	Сверхпроводимость
		Электрический ток в вакууме,
		газах и жидкостях
8	29	Термоэлектронная эмиссия
		Электрический ток в вакууме
		Электрический ток в газах
		Вакуумные и газонаполненные приборы
		Электролиз
3		

Магнитное поле тока

00000000000000000000000000000000000000	35. 36. 37. 38. 39. 40. 41. 42. 43.	Постоянные магниты Магнитное взаимодействие токов Магнитная индукция. Формула Ампера Сила Лоренца Эффект Холла Напряженность магнитного поля Электромагнитная индукция Самоиндукция Взаимная индукция Намагничивание вещества Колебательный контур Получение переменного тока	•			202 203 206 207 208 211 212 215
		Сопротивление в цепи переменного тока				
§	47.	Ток смещения			. :	227
		Скорость распространения электромагнитных волн в средах				
		Работы А. С. Попова. Изобретение радио				
-		Уравнения Максвелла				
		Шкала электромагнитных волн				
§	52.	Релятивистская форма уравнений электродинамики	•	•	. :	233
		Раздел четвертый ОПТИКА				
§	1.	Природа света	•		. :	234
		Элементы геометрической оптики				
§	2.	Световой луч			. ,	236
§		Полное отражение				
Ş		Преломление монохроматического луча в призме				
§		Тонкие линзы				
§	6.	Аберрации			. :	240
§	7.	Глаз как оптическая система				
		Thas kak ultrudeckas cuctema			. :	241
§	8.	Оптические приборы			. :	241
	8.				. :	241
	8.	Оптические приборы			. :	241
§	8. 9.	Оптические приборы	•		. :	241 243
§ §	8. 9.	Оптические приборы				241 243 247
§ §	8. 9. 10. 11.	Оптические приборы				241 243 247 252
9999	8. 9. 10. 11. 12.	Оптические приборы	•			241 243 247 252 253 260
99999	8. 9. 10. 11. 12. 13.	Оптические приборы	•			241 243 247 252 253 260 264
	8. 9. 10. 11. 12. 13. 14.	Оптические приборы	•			241 243 247 252 253 260 264 268
	8. 9. 10. 11. 12. 13. 14. 15.	Оптические приборы	•			241 243 247 252 253 260 264 268 268
9999999	8. 9. 10. 11. 12. 13. 14. 15. 16.	Оптические приборы	•			241 243 247 252 253 260 264 268 268 268

§ §	20. 21.	Люминесценция 2 Фотометрия 2 Фотоэлектрический эффект и давление света 3 Эффект Комптона 3 Раздел пятый	273 27 5
		ОСНОВЫ ЧАСТНОЙ (СПЕЦИАЛЬНОЙ) ТЕОРИИ ОТНОСИТЕЛЬНОСТИ	
§ §	2.	Теория относительности. Экспериментальные основы теории отно- ительности	28 5
		АТОМНАЯ ФИЗИКА	
888	2. 3. 4. 5. 6. 7. 8. 9. 10. 11. 12. 13. 14.		294 296 298 303 311 315 323 326 331 336 341
		Раздел седьмой	
		ОСНОВЫ КВАНТОВОЙ МЕХАНИКИ	
	2. 3. 4. 5. 6. 7. 8. 9. 10. § 11.	Волновая функция Уравнение Шредингера Операторы Постулаты квантовой механики Теория представлений Стационарные состояния Квантовомеханическое решение некоторых задач Движение в центрально-симметричном поле Теория возмущений Квантовая механика системы тел Система из одинаковых частиц	366 368 372 378 382 383 386 394 396 397

Раздел восьмой

ЯДЕРНАЯ ФИЗИКА

§		Основные характеристики ядра	
§	2.	Протонно-нейтронная структура ядра	405
§	3.	Понятие о мезонной теории ядерных сил	410
§	4.	Прохождение тяжелых частиц через вещество	412
§	5.	Прохождение β-излучения через вещество	415
§		Прохождение у-излучения через вещество	
§		Эффект Мёссбауэра	
§		Методы регистрации ядерных частиц	
Ş		Общая характеристика радиоактивности	
		α-радиоактивность	
6	12.	β-радиоактивность	443
\$	13.	Ядерные реакции	445
		Нейтроны	
		Искусственная радиоактивность	
		Деление ядер	
		Цепная ядерная реакция	
		Управляемая реакция деления. Понятие о ядерной энергетике	
		Термоядерные реакции	
8	20.	Космические лучи	465
		Элементарные частицы	
		Раздел девятый	
		Раздел девятый ФИЗИКА ТВЕРДОГО ТЕЛА	
2	1	ФИЗИКА ТВЕРДОГО ТЕЛА	<i>4</i> 75
Ş		ФИЗИКА ТВЕРДОГО ТЕЛА Виды связей атомов в твердых телах	
§	2.	ФИЗИКА ТВЕРДОГО ТЕЛА Виды связей атомов в твердых телах	476
§	2. 3.	ФИЗИКА ТВЕРДОГО ТЕЛА Виды связей атомов в твердых телах	476 476
999	2. 3. 4.	ФИЗИКА ТВЕРДОГО ТЕЛА Виды связей атомов в твердых телах	476 476 488
999	2. 3. 4.	ФИЗИКА ТВЕРДОГО ТЕЛА Виды связей атомов в твердых телах	476 476 488
999	2. 3. 4.	ФИЗИКА ТВЕРДОГО ТЕЛА Виды связей атомов в твердых телах	476 476 488
999	2. 3. 4.	ФИЗИКА ТВЕРДОГО ТЕЛА Виды связей атомов в твердых телах	476 476 488
999	2. 3. 4. 5. 1	ФИЗИКА ТВЕРДОГО ТЕЛА Виды связей атомов в твердых телах	476 476 488 493
\$ \$ \$ \$ \$ C	2. 3. 4. 5. I	ФИЗИКА ТВЕРДОГО ТЕЛА Виды связей атомов в твердых телах	476 476 488 493 —
§ § § § C	2. 3. 4. 5. I	ФИЗИКА ТВЕРДОГО ТЕЛА Виды связей атомов в твердых телах	476 476 488 493 512 512
§ § § CM	2. 3. 4. 5. I	ФИЗИКА ТВЕРДОГО ТЕЛА Виды связей атомов в твердых телах	476 476 488 493 512 512 517
§ § § CMM M	2. 3. 4. 5. I	ФИЗИКА ТВЕРДОГО ТЕЛА Виды связей атомов в твердых телах	476 476 488 493 512 512 517 519
§ § § § CMM AC	2. 3. 4. 5. I	ФИЗИКА ТВЕРДОГО ТЕЛА Виды связей атомов в твердых телах	476 476 488 493 512 512 517 519 526
	2. 3. 4. 5. 1 4. 5. 1 4. 6. 6. 6. 7. 7. 8. 8. 8. 8. 8. 8. 8. 8. 8. 8. 8. 8. 8.	ФИЗИКА ТВЕРДОГО ТЕЛА Виды связей атомов в твердых телах	476 476 488 493 512 512 517 519 526 526
	2. 3. 4. 5. 1	ФИЗИКА ТВЕРДОГО ТЕЛА Виды связей атомов в твердых телах	476 476 488 493 512 512 517 519 526 526 529
	2. 3. 4. 5. I	ФИЗИКА ТВЕРДОГО ТЕЛА Виды связей атомов в твердых телах	476 488 493 512 512 517 519 526 526 529 534

Краткий справочник по физике

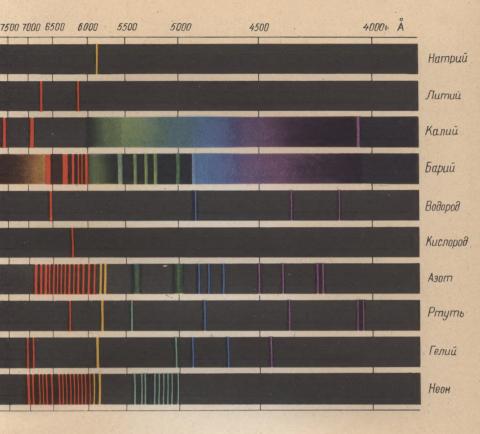
Николай Иванович Карякин, Константин Николаевич Быстров, Петр Семенович Киреев.

Редактор Г. Е. Перковская Художественный редактор И. Ф. Муликова Технический редактор Р. К. Воронина Корректор Н. В. Кулиева

Сдано в набор 26/II-64г. Подписано к печати 25/VIII-64 г. Бумага 60×90¹/16. 36 печ. л. + 0,125 п. л. цв. вкл. 40,28 уч.-изд. л. Тираж 135,000 экз. Т — 12508. Изд. № ФМХ/218. Цена 1 р. 33 к. Заказ 1406

Издательство «Высшая школа», Москва И-51, Неглинная ул., 29/14

Первая Образцовая типография имени А. А. Жданова Главполиграфпрома Государственного комитета Совета Министров СССР по печати Москва Ж-54, Валовая, 28.



Puc. 170

